





RB102113



Library  
of the  
University of Toronto



STILLMAN DRAKE



CF 113

p 254 - checkbook / p 483 de Kepler  
p 340 - Galileo (sag.) p 552 diagram  
p 504 aureddor

Brachwardine 517

NOVIS ST  
Q V A  
Anno 1571/ 1600/ 1604  
LIBRARI  
SCIPIONIS CLARAMONTII  
C A S E N A T I N  
Rome  
AD V E N T U S  
FRANCISCO  
CARD. BARBERINO







# DE TRIBVS NOVIS STELLIS

Q V Æ

Annis 1572. 1600. 1604. Comparuere

LIBRI TRES

## SCIPIONIS CLARAMONTII

CÆSENATIS

*In quibus demonstratur rationibus, ex Parallaxi præsertim ductis  
Stellas eas fuisse Sublunares, & non Cælestes*

A D V E R S V S

Tychonem, Gemmam, Mestlinum, Digesseum, Ha-  
gecium, Santucium, Keplerum, aliosq. plures

Q V O R V M

*Rationes in Contrarium adductæ solvuntur.*

ILLVSTRISS. AC REVERENDISS.

## FRANCISCO CARD. BARBERINO



CAESENÆ: Apud Iosephum Nerium Impress. Cameralem. 1628.

SVPERIORVM PERMISSV.





Digitized by the Internet Archive  
in 2024 with funding from  
University of Toronto

<https://archive.org/details/detribvsnovisste00chia>





ILLVSTRISS. AC REVERENDISS.

FRANCISCO  
CARD. BARBERINO  
VRBANI OCTAVI  
EX FRATRE NEPOTI  
MERITISSIMO.

F. P.



TIVM hoc (quo exitiosi belli incendio  
restituto) Italia fruitur Tibi præsertim  
amplissime Cardinalis, acceptum referi-  
mus. Tu enim Sanctissimi Pontificis,  
ac patris auctoritate, & consilij fultus  
ut maximorum regum mulceres animos  
nullam itinerum difficultatem, nullum  
vitæ periculum. Sæviente hieme lon-  
gam, & tuis certè; Tibi ferè funestam nauigationem ingressus  
illud olim Pompeianum tuum effecisti. Nauigare necesse; viue-  
re non necesse. cætera virtus, prudentia, dexteritasq; singularis  
tua felicissime expediuit. Aureæ ergo huius pacis fructus (sunt  
pæcipue literarum partus, ac monumeta) Tibi debentur omnes;  
ad censum vniuersi immortalium tuarum laudum sunt rescri-  
bendi. Verum enimvero præter commune hoc beneficium.









quies studiorum meorum peculiare quid insigni benignitati  
tuę, illudq; maximum, debet. Simo filius meus ex patria po-  
tius aliena inuidia, quàm sua culpa eiectus squalebat omni for-  
tunarum suarũ ornameto spoliatus. non poteram ego pro pa-  
terna charitate nõ egerrimè ferre filij amatisimi casum, cum  
quo existimationis meę, vniuersęq; familię non levis iactura,  
iungebatur. At tu Princeps humanissime statim atq; ex His-  
pania reuersus infortunium intellexisti meum, nullum passus  
es intercedere temporis momentum, quin filium mihi, Patrię-  
que, pristinęq; dignitati restitueres. tantaq; id, & tam clara be-  
neuolentię in me, meosq; significatione; vt quibus antea con-  
ditio nostra debilitata videbatur, suspexerint deinceps tanti  
Principis tam obuium, tam pręsens patrocinium. Ego ve-  
ro singulari beneficio recreatus otium meum philosophicum,  
multo tranquillius colere potui, tantoq; suauius experiri, quã-  
to magis bona recuperata, quam assiduè percepta delectant.  
Quo ex ocio, quę subinde prodeunt ad authorem ocij suo tem-  
pore recurrent. Interim in attestationem eius, quod debeo,  
quod est maximum: in significationem grati animi mei, qui est  
gratissimus, liceat mihi nuncupare amplissimo nomini Tuo  
hoc olim conscriptum opus de Tribus nouis Stellis, earumque  
sede meum. multam argumenti nobilitatem continet; dispu-  
tatioq; ea est, quę si rectè stabiliatur, pręsentem philosophiæ  
perturbationem, acerrimamq; de cęlestium corporum natu-  
ra, distinctione, conuersioneq; controuerfiam vna sedare po-  
test. Tranquillitatem scientiarum, ac studiorum optimi qui-  
que principes (etiã si minus literati) summopere curauerunt.  
quanto magis tu in eam curam incūbes; qui ad omnia pręcla-  
ra à natura factus, es pręerea insigni quaq; disciplina excul-  
tus in eius patrui, ac Pontificis sinu, qui est in eloquentia, &  
sapien-



3



sapientia eminentissimus ; quem Musæ aluerunt, virtus, & pietas conformauit, vt altrices deinde suas in summa beneficiendi facultate restitueret nedum in pristinum dignitatis locum, sed promoueret amplius, & extolleret. Hinc illa seculi huius felicitas: Cum nobiles artes, virtutesq; florent: inscitia, & vitia deprimuntur. Suscipe ergo sapientissime Cardinalis hanc de re grauisima disputationem, proque singulari benignitate tua eandem admittē in testem fidei, & deditōnis; ac in sponso rem constantis erga  
Te, ac perpetuæ ob-  
seruantia  
meæ.



*Scipio Claramontius.*









**S**uperiorum Iussu : Opus bipartitum , De Tribus .s. novis Stellis  
Anno 1572. 1600. 1604. siue Antitycho posterior: ac de Co-  
metis ab Anno 1577. vsq. ad presentem diem; Antitychonis  
supplementum, perlegans quidem, ac omnibus numeris absolutum,  
Perillustris, & Excellentissimi D. Equitis Scipionis Claramon-  
tij Casenat. summa cum attentione, & iucunditate perlectum:  
Præter eximiam Auctoris pietatem, ac profundam rerum omnium  
peritiam, omni prædicatione maiorem; nihil in eo aut fidei, aut mo-  
ribus dissonum, sed tanto Viro, tam acri iudicio, ac consummata  
in omni disciplinarum genere eruditione, adeò dignum deprehendi,  
ut in hoc Astronomico pulvere nihil amplius desiderari posse existi-  
mem.

Quapropter, ad communem Sapientum utilitatem, ut quamprimò  
in solem, & aciem prodeat, typis dignissimum esse, censeo, & affir-  
mo omni meliori modo:

Ego Frater Bartholomeus San Georgius Casenas, sacra Theologia  
Professor, & publicus in Casenat. Academia Philosophia Interpres.  
Ex Conuentu Seruorū Casena die xjv. Septemb. M.DC.XXVI.  
Cum appositione Sigilli Relig.

Loco ✱ Sigilli.

---

### A D M O N I T I O.

**S**upplementum Antitychonis, cuius fit mentio in approba-  
tione, imprimetur cum Antitychone, qui ab innumeris er-  
roribus expurgatus rursus excudetur. Confutantur in eo  
nouem authores, qui Cometas ab Anno 1577. huc vsq;  
cælestes fuisse, alij alios contendunt.







**S**ic præclarè, sic sapius Scipio Claramontius Casenas Perillustis,  
& Excell. Doct̃or, Eques, & huius nostri S. Officij Casena  
Consultor, contemplationis montes conscendit, vt exinde qua-  
lis, quantusq; laudatiss. ipse Vir in omnium disciplinarum generi-  
bus peroptimè sit excultus, & seipsum ostendat, & scalas quib.  
seorsum ad capeſcenda ſuperna uehamur nobis erigat: Sic ergo,  
& ſeruatis ſeruandis, ſit pro muro, cui præſentis Operis ſcala ad-  
hereat ad habendam intelligentiam apparitionis nouarum Stellarũ,  
typus; Nam & ei titulus Opus bipartitum De Tribus Nouis  
Stellis Anno 1572. 1600. 1604. Nec quid quæminus in lucem  
prodeat in approbatione exhibita obſeruaffe fatetur Ad. R. P. Mag.  
Bartholomeus San Georgius, qui ſupra operis reuiſor à nobis de-  
putatus, Nec percurrendo nos adnotauimus.

Dat. Casena ex Conuentu S. Petri Martiris, & ex Cella no-  
ſtra die 3. Nouembris M. DC. XXVI.

Fr. Lazarus Pauerus Fontana Placentinus Sacræ Theologiæ  
Lect̃or præſens Vicarius S. Officij.







# PRÆFATIO:



TELLA, quæ anno 1572. apparuit, in signoquæ  
Cassiopeiæ omnibus se visendam præbuit, ingenia  
tunc hominum torfit, & nunc vsq. torquet. Neque  
enim in Cœlo aliquid noui gigni, idemque interire  
antea communi fermè consensu credebatur, & in præsentia  
quoque viri graues, & antiquæ scholæ tenaces pro comper-  
to habent. Neque argumenta, quibus præsertim explo-  
randa est nouarum eiusmodi apparentiarum à centro Mundi  
distantia; quæ scilicet ab aspectus diuersitate ducuntur, eam  
subter Lunam fuisse, (vt plurimis Mathematicis videtur,)   
permittunt. Inter adeo contraria itaque, & præualida ratio-  
num momenta nutarunt, atque nutant humanæ mentes. Stu-  
dia interim, ac sententiæ scribentium diuisa sunt. Alij enim  
stellam illam, & nouam, & cœlestem tradiderunt. Alij cœle-  
stem; sed antiquam, quæ ob attractum vaporem, vel aliam c. b.  
causam aucta lumine, & apparenti magnitudine nouæ, & nuper  
natæ speciem præbuerit. Alij demum nouam, sed sublunarē  
prodidere. Duæ posteriores sententiæ in eo conueniunt quòd  
nulla possit in Cœlo nouitas ex ea stella colligi, quam nouitatē  
in eo diuino corpore primæ sententiæ fautores omnino repo-  
nunt. Singulæ opiniones patronos viros doctos nactæ sunt.  
Prima Tychonem Brahe, Vuilelmum Hassiæ Landtgrauium,  
Hieronimum Munosium, Cornelium Gemmam, Thadaeum  
Hagecium, Thomam Digesseum, & alios multos mathemati-  
carum scientiarum præsertim laude florentes: adiunxit scillis  
Christophorus Clavius, magnamq. sententiæ auctoritatē au-  
thoritate ipse sua conciliauit. Secunda inter cæteros Francis-



cum Vallesium de Sacra Philosophia, Annibalem Raymundum, Cornelium Frangipanium authores inuenit. Tertia Andream Nolthium, Theodorum Gramineum, & nonnullos præterea alios Mathematicos; verum ex 10. naturali philosophiæ additis, mathematicarumq. rudibus plurimos. Scriptores multos animositate partium ductos animaduertere facile licet, aliosq. non pauciores de re altissima, subtilissimaq. indiligenter omnino quæsiuisse, & comētatos fuisse. Adeo vt in agitata diu controuersia nunc etiam amplius pateat nouæ considerationi aditus, immo ad certio rem veritatis inuestigationem prorsus exigatur. Iandiu me vehemens cupido huius inquisitionis incessit, in qua veluti in cardine tota Cœlestis cognitio vertitur: nam ex contrarijs in ea sententijs (esse Cœlum mutationi obnoxium & non esse) sequentia dogmata de corporis eius natura longissime à se ipsis abscedunt, in contrariarum partes prope modum vniuersè digrediuntur. Distuli tamen hucusq. opus cum ab hoc literario incœpto alia me literaria incœpta retardarint; ipsum autem præsertim Antitycho meus iam editus anteuertit, in quo de cometarum sede agitur sit ne ea Cœlestis, an elementaris. Etenim Tycho cum in Primo Tomo Progymnasmatum crediderit, stellam anni 72. Cœlestem à se satis luculenter demonstratam, eandem conclusionem in Secundo Tomo ad omnes cometas extendit: quæ sane positio multo pluribus ac maioribus mutationibus Cœlum expositum reddebat, q̃ si stellæ nouæ, quæ ab orbe condito pauculè numerantur, diuturniorisq. durationis fuerunt, in Cœlo ortæ statuuntur: Cometæ enim plurimi hucusq. fuere, eorumq. duratio minor plerunq. bimestri, vt si in cœlesti illi tractu orti fuerint, frequentem, magnamq. mutationem suprema ea regio neces-



sario susceperit. Eam igitur ob causam prius de Cometarum loco agendum censui, quàm de nouæ stellæ sede. Quem etiam ordinem alia mihi consideratio suaserit. Nam quæ loca cometis quòd in Cælo fuerint rationes subministrant, pro eadem dignitate stellæ nouæ argumenta suppeditant: at non contra quæ stellæ nouæ, ea omnia cometis suffragantur. Cum enim stella in meridianum tum superiorem, tum inferiorem peruenit & utrobique se considerandam præbuerit, peculiare inde difficultates exhibet, quæ à cometis absunt. Ut ergo communes difficultates priusq. particulares tractarentur, De cometis priusquàm de stella noua agendum erat; quod ego in iam edito Antitychone præstiti, in quo opere quæ ieci fundamenta ex eo usq. tempore quid de stellæ propositæ sede statuendum esset (fuisse scilicet illam sublunarem) præmonstrauerunt: ut tum potuerim polliceri hanc, quam modo aggredior commentationem. Atq. simul indicare solidum fundamentum contrariarum rationum non paucas soluendi. Argumentum itaq. & propositum huius libri est demonstrare stellam anni 1572. fuisse subter lunam, idq. Astronomicis, & Opticis rationibus ex aspectus diuersitate siue græce parallaxi ductis: contra quàm Tycho, Clavius, & alij mathematici multi crediderunt qui crediderunt ex consideratione parallaxis non nisi coelestem eam stellam demonstrari. At certe quæ in primo libro Antitychonis declaravi, ac demonstraui, patefaciunt; multa ad parallaxim attinentia indistincte à superioribus scriptoribus considerata fuisse, quæ distinctione egebant: præindeque eos saepe ex æquiuccatione lapsos, quod in præsentia etiam confirmabitur. Interim legentes rogo, quod in eo quoque opere postulavi; ut animum adhibeant ab omni præiudicio liberum, tantisper dum ratiōci-



nationes pro vtraque parte accurate intellexerint. tum autem dent veris manum, eamque sententiam suscipiant, quam non sectæ amor sed demonstrationum vis impresserit. Nunc Methodum seruandam, atque ordinem operis proponamus; postea rem aggrediamur.

---

## Secunda pars Præfationis.

**M**ethodus fermè ad hanc conditionalem propositionem collineabit. Si obseruationes stellæ tunc temporis habitæ pro veris suscipiantur ex plurib. earum, atq. ex potiorib. colligetur, eam ipsam stellam infra Lunã fuisse, nulloq. modo coelestẽ. Non vnica probatio propositionis erit sed plures omnesq. ex principijs opticis, Geometricisq. cõstantes. Vtq. propius eas indicem eodem medio termino cunctæ quasi vtentur quòd scilicet ex obseruationibus tam consideratis deducatur maior parallaxis stellæ, quã quæ Lunæ in ead. à vertice distantia conueniat. Eruetur autem parallaxis conferendo binas obseruationes in idem tempus cadentes ex problematibus à nobis iam in primo libro Antitychonis propositis, demonstratisq. Obseruationes, quæ conferẽtur, erunt præsertim quas Tycho, Paulus Hainzelius (cuius obseruationes pro suis accepit idem Tycho) quas Lantgravius Hafsiaë (celebrat eas Tycho idem) & Abbas Maurolicus habuerunt. Huius autem, & scientiam, & obseruationes commendat Clavius. adiungemus etiã alias præsertim Schuleri, quæ cum Peucerianis consentiunt. Ex ijsdem obseruationib. (dempta obseruatione Maurolici) contendit Tycho deducere, ac confirmare contrariam

con-

conclusionē; quòd in cœlo fuerit stella immo in octauo orbe collocata cum fixis. Vt iustū sit diligenter animaduvertere vter nostrum paralogizet: cum ex ijsdem obseruationibus ex quibus Tycho stellam in orbe stellato fuisse infert, ego subter lunam extitisse deducam. Nullam vero ego meam obseruationem afferam quippe qui septennis eram, cū fidus illud illuxit. Quoad ordinem autē Primo loco præmittā, quæ principiorum loco esse debent. Secundo proponam conclusionem veram scilicet stellam fuisse cœlestem, eamq. subiunctis demonstrationibus ostendam. Tertio contrarijs rationibus, quot quot Tycho aliq. omnes, quorum ad me scripta peruenerint, attulere, respondebo. hæc in summa; at minutius ordinem subiecta distributionis operis totius figura demonstrabit.





## DISTRIBVTIO OPERIS.

Primus liber demonstrat stellam fuisse sublunarem demonstrationibus vigintiquattuor ex parallaxi ductis.

Continet Capita XLVIII.

Cap. I. De origine stellæ, duratione, magnitudine, colore, ac lumine.

Cap. II. Historiæ observationum, ex quibus iudicium pendet, adfueritne parallaxis nec ne, quantaq. fuerit, proponuntur.

Cap. III. Historiæ observationum stellæ in meridiano, eiusq. ibi maximæ, & minimæ altitudinis.

Cap. IV. Historiæ observationum stellæ, eiusque altitudinum extra meridianum cum angulis azimuthalibus.

Cap. V. Historiæ observationum distantie stellæ à quibusdam fixis.

Cap. VI. De figura, quam efficiebat stella cum tribus Cassiopeiæ stellis Secunda, Quarta, & Duodecima.

Cap. VII. Historiæ locorum stellæ ad æquinoctialem, siue declinationum eius, & assensionum rectarum iuxta diuersos scriptores.

Cap. VIII. Historiæ locorum ad eclipticam, siue latitudinum, & longitudinum stellæ attributarum.

Cap. IX. De stellæ motu, ex eoq. suppositio ad sequentes indagines.

Cap. X. Quinque viæ proponuntur, ex quibus demonstrationes ducuntur conclusionis propositæ, stellam scilicet fuisse subtus Lunam.

Cap. XI. Lemmata quinque præmittuntur.

Can. XII. Prima demonstratio, quòd stella fuerit sublunaris ex prima via. Ducitur autē ex collatione observationū Maurolici, & Pauli Hainzelij altitudinis maximæ stellæ in meridiano.

Cap. XIII. Demonstratio secunda ex eadem prima indagine. conferuntur due observationes Pauli Hainzelij, & Vuolfgägi Sculeri maximarum stellæ altitudinum meridianarum.

Cap.



Cap. XIV. Demonstratio tertia ex eadem indagine prima. conferuntur observationes Tychonis in primo scripto, & Hainzelij altitudinis minimæ stelle.

Cap. XV. Demonstratio quarta ex eadem prima indagine. conferuntur observationes altitudinis minimæ Meridiane habitæ à Tycho in primo scripto, & à Landtgrauio Hassiæ.

Cap. XVI. Tollitur responsio, qua facile occurisset Tycho adductæ proximæ demonstrationi.

Cap. XVII. Demonstratio quinta ex eadem prima via, indagineue. conferuntur altitudines maximæ stelle in meridiano observatæ à Paulo Hainzelio Augustæ, & à Cornelio Gemma Louanij.

Cap. XIIII. Demonstratio sexta ex eadem prima via. Conferuntur altitudines meridianæ minimæ observatæ à Landtgrauio, & ab Elia Camerario.

Cap. XIX. Demonstratio septima ex eadem prima via: conferuntur altitudines minimæ stelle observatæ à Thadeo Hagecio, & à Tycho, ut in primo scripto.

Cap. XX. Demonstratio octaua ex ead. prima indagine. conferuntur observationes altitudinis minimæ stelle Thadei Hagecij, & Adami Vrsini.

Cap. XXI. Demonstratio nona ex eadem via. Conferuntur due observationes altitudinis minimæ stelle altera Landtgrauij, altera Georgij Buschij.

Cap. XXII. Multarum observationum collationes dimissas esse tum studio breuitatis: Tum quod aliqua earum comparationem non admittunt. Continet Lemmata quattuor.

Cap. XXIII. Demonstratio decima ex eadem prima indagine: conferuntur observationes due altitudinis maximæ stelle, altera Maurolicij, altera Munosij.



**Cap. XXIV.** Demonstratio xi. ex eadem prima indagine. conferuntur observationes Munosij, & Cornelij Gemmae altitudinis maximae stellae.

**Cap. XXV.** Demonstratio duodecima ex eadem prima indagine. Conferuntur observationes Munosij, & Adami Vrsini maximae altitudinis stellae.

**Cap. XXVI.** Peroratio primae indaginis.

**Cap. XXVII.** Secunda indago, ac via proponitur repetitis, ac premis-  
sis, quae repetere, ac premittere oportebat.

**Cap. XXVIII.** Demonstratio prima ex secunda via conclusionis eiusdem quod stella nova fuerit sublunaris. Conferuntur observatio prima Landtgrauij die tertia Decembris, & Tychoniana.

**Cap. XXIX.** Demonstratio secunda ex eadem secunda indagine. confertur secunda observatio Landtgrauij die tertia Decembris cum Tychon.

**Cap. XXX.** Demonstratio tertia ex ead. 2. indagine. Confertur observatio prima Landtgrauij die quarta Decemb. cum Tychoniana.

**Cap. XXXI.** Demonstratio quarta ex ead. indagine. Confertur observatio Landtgrauij prima die decima Decemb. cum Tychoniana.

**Cap. XXXII.** Demonstratio quinta ex ead. 2. indagine. Confertur observatio secunda Landtgrauij die x. Decemb. cum Tychoniana.

**Cap. XXXIII.** Demonstratio sexta ex eadem secunda indagine. Confertur observatio tertia Landtgrauij die ead. x. Dec. cum Tychon.

**Cap. XXXIV.** Demonstratio septima ex ead. secunda indagine. Confertur observatio prima Landtgrauij die 26. Decemb. cum Tychon.

**Cap. XXXV.** Demonstratio octava ex ead. secunda indagine. Confertur observatio secunda Landtgrauij die 26. Decemb. cum Tychoniana.

**Cap. XXXVI.** Demonstratio nona ex ead. secunda indagine. Conferuntur observatio tertia Landtgrauij die 26. Decembris cum Tychoniana, seu &c.



Cap. XXXVII. De reliquis observationibus Landtgrauij.

Cap. XXXVIII. Errorem in esse observationi primæ diei 26. Februarij ex collatione eius cum Tychonis dictis, seu, &c.

Cap. XXXIX. De quattuor alijs Landtgrauij observationibus idem ostenditur.

Cap. XL. Ex Positione Tychonis. Magnitudo refractionum quinq; postremarum observationum (si in refractionem solam referatur diuersitas) ostendit stellam sublunarem.

Cap. XLI. De reliquis observationibus agitur, & peroratio secundæ indaginis ponitur.

Cap. XLII. In tago tertiâ proponitur, ex eaq; rursus demonstratur stellam fuisse sublunarem.

Cap. XLIII. Quarta via proponitur, ex eaq; stella sublunaris ostenditur.

Cap. XLIV. Alias esse observationes, quæ si conferrentur, ex eadem quarta indagine stellam centro propiorem ostenderent.

Cap. XLV. Quinta via proponitur, ex eaq; stellam infra Lunam demonstratur fuisse.

Cap. XLVI. Multas observationes distantiarum stelle nouæ à fixis non posse conferri, ut ex parallaxi ob refractionem.

Cap. XLVII. Corellaria, & annotationes continet quibus præsertim observationes Munosij censentur.

Cap. XLVIII. Adijciuntur aliqua ad confirmationem maiorem eiusd. conclusionis. Quod stella noua fuerit sublunaris.



## L. I B E R S E C V N D V S.

Soluit rationes contrarias quæ scil. nituntur ostendere stellam  
eam nouam fuisse cœlestem. sunt rationes Tychonis.

Mæstlini, Camerarij, Thomæ Digessei, Thadæi  
Hagecij, Clauij.

Continet iuncta appendice Cap. XXVIII.

Cap. I. Nectit cum dictis dicenda, eaq. proponit, & distribuit.

Cap. II. Prima Tychonis ratio ex forma, figurae, solutioq. eius. Se-  
cunda Tychonis comprobatio exponitur.

Cap. III. Solutio præmissæ rationis, ac probationis secundæ Tycho-  
nis instando connexo.

Cap. IV. Instantia aduersus assumptum rationis, ac secundæ eiusdem  
comprobationis.

Cap. V. Superiorem, ac proximam instantiam in numeros deducit.

Cap. VI. Aliqua esse, quæ suspectam faciant fidem observationum Ty-  
chonis de noua Stella, quoad æqualitatem præsertim visæ distantie  
in tota versione diurna.

Cap. VII. Plura errata Tychonis in hac secunda comprobatione dete-  
guntur.

Cap. VIII. Ratio annexa secundæ comprobationi in calce eius à Tycho-  
ne, quod stella fuerit in octaua sphaera.

Cap. IX. Tertia comprobatio Tychonis exponitur.

Cap. X. Soluitur tertia comprobatio Tychonis.

Cap. XI. Quæ peccet in exponenda ratione Tycho.

Cap. XII. Quarta Tychonis comprobatio.

Cap. XIII. Comprobatio quarta Tychonis soluitur.

Cap. XIV. Ratio alia Tychonis, quæ est in disputatione aduersus No-  
rbium, exponitur, & soluitur.

Cap.



*Cap. XV. Ratio Mestlini adducitur, & soluitur.*

*Cap. XVI. Ratio Eliæ Camerarij adducitur, & soluitur. Item ratio secunda Thomæ Digessei, pariterq; rationis solutio.*

*Cap. XVII. Prima ratio Digessei affertur, & soluitur.*

*Cap. XVIII. Thadæi Hagecij rationes afferuntur.*

*Cap. XIX. Tychonē ipsum respondere rationi Thadæi, eamq; soluere.*

*Cap. XX. Alia peccata rationum Thadæi ex authore.*

*Cap. XXI. Argumenta Clauij afferuntur, & soluuntur.*

## A P P E N D I X.

*In qua considerantur, quæ de stella eadem anni 1572. scripserunt Antonius Santutius, & Ioannes Baptista Benedictus.*

*Continet Capita VII.*

*Cap. I. Proponuntur dicenda.*

*Cap. II. Historia originis, incrementi, & magnitudinis, scintillationis, motus, ac figuræ cum stellis Cassiopeiæ iuxta Santutium.*

*Cap. III. Ex diuersa Santutij observatione incrementi, & magnitudinis stellæ longe ab alijs observatoribus colligi potius stellam fuisse magno infra Lunam interuallo.*

*Cap. IV. Ex collatione altitudinis meridiane obseruatæ à Santutio cū obseruata ab Hainzelio stellam demonstrari sublunarem magno interuallo.*

*Cap. V. Rationes Santutij adducuntur, & soluuntur.*

*Cap. VI. In Compendium contrahuntur rationes Santutij, earumq; solutiones.*

*Cap. VII. Dicta Ioan. Baptistæ Bened. cti considerantur.*



## LIBER TERTIVS.

Est de Stellis nouis anni 1600. & 1604. soluuntur rationes  
Kepleri, & aliorum cœlestes eas facientium. Contra-  
riumq; ex parallaxi demonstratur.

Continet Cap. XXXV I.

Cap. I. Proponuntur ea, de quibus agendum.

Cap. II. Summa eorum, quæ Keplerus dicit de Stella in Cygno.

Cap. III. Expenduntur dicta Kepleri, & primum, quod de distantia  
stellæ à cœtro licet, inter fixas ipsâ reponens. Continet tria Lemma-  
ta, & Theorema vnum.

Cap. IV. De negligentia observationum expositarum à Keplero.

Cap. V. Non prorsus exactum esse locum ad Eclipticam, proindeq;  
etiam ad Æquinoctialem, quem deducit expositis observationibus  
Keplerus.

Cap. VI. De nouitate stellæ. Non esse scilicet eam certam ex Kepleri  
observationibus; suscipiendam tamen esse.

## De Stella anni 1604.

Cap. VII. Ad Stellam anni 1604. transitur, cuius describitur origo,  
duratio, progressus, figura, magnitudo, color, lumen, scintillatio,  
motus.

Cap. VIII. Observationum Historiam continet, quibus distantia stel-  
læ nouæ à fixis quibusdam sumpta est.

Cap. IX. Historia observationum altitudinis meridiane stellæ.

Cap. X. Locî stellæ nouæ ad Eclipticam secundum varias positiones,  
seu ex obseruatis distantijs deductiones.

Cap. XI. In deducendo loco stellæ ad Eclipticam nihil certi deduxisse.

& multa



*Et multa peccasse Keplerum.*

Cap. XII. Ex observationibus à Keplero traditis trigonometrica indagine eruitur longitudo, & latitudo Nouæ.

Cap. XIII. Rationes Kepler mathematicæ afferuntur. Quod stella fuerit cœlestis.

Cap. XIV. Solutiones rationum allatarum.

Cap. XV. Vniuersum Caput decimumquintum Kepleri exscribitur, & censetur. Quod pertinet ad primam rationem in eo capite positam.

Cap. XVI. Pars capitis eiusdem 15. Kepleri, in qua ponitur secunda ab eo ratio, quæ exscribitur, & expenditur.

Cap. XVII. Tertia, & ultima pars capitis XV. Kepleri, in qua ipse affert tertiam rationem ex positione Copernici, seu potius rationem superiorem positioni Copernici applicat.

Cap. XVIII. Ceteræ rationes Kepleri adducuntur, & solvuntur.

Cap. XIX. Retorquentur rationes Kepleri.

Cap. XX. Reliqua pars Cap. XV. Kepleri adducitur, in qua is aluersus Antonium Laurentinum inuehitur, cuius etiam errores author notat.

Cap. XXI. Rationes Laurentini expenduntur, & solvuntur.

Cap. XXII. Cum Santutio, qui stellam novam anni 1604. sentit esse cœlestem, disputandum proponitur, quare id ordine.

Cap. XXIII. Fundamenta Santutij afferuntur. Triæius Lemma tapinuntur.

Cap. XXIV. Errores Santutij in descriptione sua, pendentesque, à descriptione aperiuntur, veraque descriptio, & indago ea ponitur.

Cap. XXV. Quartum Santutij Lemma subiicitur.



Cap. XXVI. Censura quarti Lemmatis, in qua de aeris altitudine digressio.

Cap. XXVII. Exponitur methodus iuxta Santutij traditionem indagandi differentiam inter moram super horizonte naturali, & moram super horizonte rationali ex data altitudine phaenomeni.

Cap. XXVIII. Censura traditionis Santutij.

Cap. XXIX. Exponitur methodus iuxta traditionem Gloriosi eiusdem indaginis, & traditionis censura subiungitur.

Cap. XXX. Methodus propositae indaginis vera quanam sit.

Cap. XXXI. Non accomodari descriptam methodum, dum incerti sumus, num phaenomenon parallaxim patiatur.

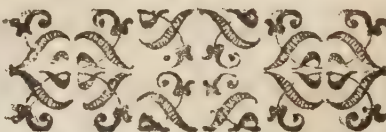
Cap. XXXII. Prima argumentatio Santutij, quod stella fuerit caelestis.

Cap. XXXIII. Solutio praedictae argumentationis.

Cap. XXXIV. Confirmatur solutio expositione.

Cap. XXXV. Demonstratio secunda Santutij, vel potius explicatio, & confirmatio maior praecedentis.

Cap. XXXVI. Solutio rationis secundae Santutij. Manifestatioq; falsitatum in ea contentarum, & peroratio operis.











# SCIPIONIS CLARAMONTII CÆSENATIS.

## De Tribus nouis Stellis.

### C A P. I.

De Origine Stellę, Duratione, Magnitudine, Colo-  
req; ac Lumine.



**T E L L A**, de qua agimus, anno Origo :

1572. orta est omnium consensu, (si  
Franciscum Vallesium eximamus)  
ideoq; stella noua anni 1572 commu-  
ni nomine appellatur : at qua die, &  
quo mense apparuerit, ambiguum est.

Aliqui enim in Octobri originem eius  
reputant, in principio quidem mensis Elias Camerarius : in  
fine Paulus Fabricius, & Cornelius Gemma in mundi ca-  
racterismo : alij in Nouembri collocant, inter quos sunt Mu-  
nosius, Tycho, Mestlinus, Cornelius Gemma in pagellis de  
stella scriptis, & alij non pauci. Munosius post diem secun-

C

dam



Cap. I pag  
mibi 49.

dam ortam, dicit; dic enim secunda ipsam nondum apparuisse: at Tycho obseruauit primum die 11. sed emeruisse die 5. qua fuit Nouilunium, coniecit. Mestlinus prima die et mensis hebdomada ortam; Cornelius Gemma in pagellis modo memoratis die nona asserunt: ex eorum autem à communis consensu de anno Franciscum Vallesium de sacra Philosophia: eo quod stellæ ipse originem in sequentem annum 1573 reijciat. Verba viri sunt. Stellam illam, quæ superiori anno, qui erat septuagesimus tertius supra millesimū quingentesimū apparere cœpit in genu Cassiopeix; hæc ille; at præter eos, quos mox adduximus Vilielmus Landtgravius Hassæ eā mense Decemb. anni 1572 quater, & decies obseruauit. Pucerus uidit die 16. Nouembris; Thadæus Hagecius circiter diem Christi Natalem, & Maurolicus eandem à se visam anno eo ipso 1572. asserit, cui attestatur Clavius; ut par sit potius credere tot occulatis testibus, quàm uni viro, qui nihil obseruauit, & ferius quam par erat ex alienis vocibus excitatus eam vidit, adeoque tardius quàm alij natam credidit. Vuolfangus Schulerus dicit se uidisse eam die sexta Nouembris circiter sextam horam matutinam. In responsione sua penes Tychonē pag. 621. Durauit autem circiter sesquiannum; ut enim Tycho refert anno 1574. mense Martio desijt videri. Vallesius ut anno post ortam dicit, ita quoque durationem minorem annua tribuit; at prior sententia retinenda; credendumque magis illis, qui diligenter obseruarunt, quàm qui perfunctorie rem attigere: Ioannes tamen Prætorius solum mensem 14. durationem assignauit: penes Tychonem eius dicta habentur pag. mibi 640. Magnitudo verò non parum

Magnitudo.  
do.

duar.

*diuersa visa est obseruantibus ; nam Landtgravius Venerem maiorem aestimauit, qui tamen die 3. Decembris primū vidit, & obseruauit eam. Verba principis illius in obseruationum scheda, quam habemus penes Tychonem pag. mihi 491 sunt Anno salutiferi partus 1572. die tertia decembris monente electore Saxone primū vidi, & obseruavi stellam nouam ipsa Venerem maiorē, & clariorem in asterismo Cassiopeiæ, At Tychni visa est toto Nouembri Veneri par, non maior. Verba viri exscribo pag. mihi 301. primo tomo. dicit ergo In Nouēbri, vt dixi Veneris stellam quantitate visibili æquabat: per Decēbrem Iouis sidus fermē æmulabatur; Ianuario sequētis anni Ioue paulò minor, stellisq; fulgentibus primi ordinis aliquantò maior fulsit, quibus in Februario, & Martio æqualis extitit: sic Aprili, & Maio stellas secundæ magnitudinis referebat, successiueq. ita decrescendo per Iunium in Iulio, & Augusto fixis tertie quantitatis par fuit; adeo vt tunc maioribus in Cassiopeia stellis, quæ etiam tertij status censentur quā similiū foret, postea per Septembrem magis, magisq. extenuata, Octobri, & Nouembri quartas in ordine stellas repræsentabat: tuncq. presertim mense Nouembri vndecimæ illi Cassiopeiæ stellæ, cui proxima erat, non dispar cernebatur: ita vt vna ab altera insensibiliter discerneretur. Porro in fine eius anni, & Ianuario sequentis stellas quintæ formæ vix excedebat, in Februario sextas, & minimas quasq; adūbrabat, donec vltimo mense Martio adeo exilis reddita sit, vt conspici vltcrius prorsus desineret, hæc*



*Tycho* ; qui tamen in primo scripto maiorem *Venere* ab initio fecit : verba eius sunt. *Venerisq.* illustre sidus visibili quantitate superauit, ut verò cum *Landtgrauio* se concordem reddat, qua etiam ratione repugnantia sua dicta conciliaret, dicit sibi stellam visam esse æqualem *Veneri* terre proximæ; at *Landtgrauio* maiorem visam eadem à terris remotissima; sed à *Lādtgrauio* magis ipse dissidet, quàm ut excogitata concordia (etiam si diuinatrix) eos conciliare possit. Siquidem principi illi visa est maior *Venere*, cum primum eam vidit mense Decembri: at *Tychoni* mense Decembri fuit æqualis *Ioui*, nō maior *Venere*, etiā si *Apogæa*. Maiorem *Venere* præter *Landtgrauium* faciunt *Cyprianus* *Leuitius*, & *Michael Mestlinus*: sed hic sub dubie loquitur, & ferme (inquit) *Venerem* vincere visa est. *Gaspar Peucerus* non fuisse maiorem *Venere* dicit fulgore (inquit) puritate luminis, & magnitudine vtrasq; tam fixas quàm errantes hætenus superauit omnes, excepta *Venere*. Verum hic vir etiam à *Tychone* dissentit: nam cum dicat eousq; superasse omnes Planetas, *Venere* excepta, scribat q. die 3. Ianuarij 1573. vult is ad id temporis superatum *Iouem* magnitudine à stella. at *Tycho* eam Ianuario *Ioue* minorem; Decembri parem non maiorem facit. *Ioannes Prætorius* maiorem *Ioue* fuisse, at celsisse *Veneri* dicit.

**Color.** De colore quoq; non prorsus consentiunt, qui obseruarunt: nam *Tycho* pag. 301. eam ab initio albicante, claroq; fuisse asseuerat, instar coloris *Iouis*, ac *Veneris*. at postea in flauescentem transiisse: deinceps in principio veris rutilam factā, demum in colorem albicantem cum liuore degenerauisse. *Mestlinus* eandem ferme colorum seriem ponit: at *Leuitius* lon-

ge ali-

*ge aliter. Verba sunt* fuit diuersi coloris: sub finem No- penes Ty-  
uemb. apparuit colore flauo, & albicāte: sub initium ch i tomo  
Decembris habuit colorem rutilum, & quasi sangui- p: 70.  
neum; postea circa medium Decembris mixturam  
quandam admisit, vt de singulis coloribus illis parti  
ciparet, *argumentatur autem ex coloribus flauo, & albi-*  
*cante iunctis fuisse stellam à Ioue, & Marte accensam, vt*  
*adeo significet eo ipso colore tinctam ab initio stellam fuisse.*

*Conueniunt, lumen eius fuisse ab initio Veneris æmulum, Lumen,*  
*adeo vt etiam interdum videri potuerit à pollentibus visu,*  
*scintillasq; ex qua scintillatione etiam argumentum ali-*  
*qui desumunt, quòd in orbe stellato fuerit inter fixas cum,*  
*& fixæ scintillent: nequaquam vero errantes.*

*De motu infra cap. 2.*



## C A P. I I.

Historia obseruationum, ex quibus iudicium, parallaxis adfuerit, nec ne, quantaque fuerit pendet, digeritur.

**A**d ad obseruationum historiã transcamus, ex quibus iudicium pendet vtrum parallaxis adfuerit, et quanta. eas hoc ordine exponam. Primo ponam, quæ stellæ altitudinem, distantiamq; à vertice obseruantium acceperè in meridiano. Secundo quæ eadem obseruarunt extra meridianum, vnàq; angulos azimuthales, vt necesse fuit, sumpserunt. Tertio eas exponam, quæ per distantias ab aliqua aliquibusue stellis fixis processerunt. Quarto seorsum ex illis annotabo, quæ ad figuram spectant, quam stella noua cum tribus Cassiopeæ stellis 12.2.4. cõformauit, quæq; in obseruantium presertim oculis fuit. Quinto describam loca stellæ obseruata ad Æquinoctialem; per declinationem scilicet eius, atq; ascensionem rectam. Sexto exponam loca eiusdem ad Eclipticam per longitudinem scilicet, latitudinemq; eius.

## C A P. I I I.

Historia obseruationum stellæ in meridiano, eiusq; ibi maximæ, & minimæ altitudinis.

**A**Prima itaq; propositarum descriptionum exordie do singulorum auctorum, quorũ obseruationes ad meas manus peruenierunt, hæc est series, hæc q. obseruationes.

Pauli

Pauli Haynzelij obseruationes penes Tychonem Tomo  
 I. capit. 43. Vir hic, qui fuit Consul Augustanus obser-  
 uauit Stellam Gegginge (hoc est) Augustia: est enim locus  
 is ab ea Vrbe quingentis tantum passibus distans, ut ean-  
 dem cum Vrbe latitudinem, & longitudinem retineat; qua-  
 tenus saltem sensus distinguere potis est. Altitudo autem  
 Poli ibi obseruata iteratis obseruationibus est \* grad 48. \* Tych. ibi  
 22. obseruauit ergo Hainzelius maximam, & minimam al- pag. mihi  
 titudinem diuersis diebus subscriptum in modum ex Tycho 361.  
 nis relatione. \*

Anno 1572. die 14. Nouemb. h. 8. ò post meridiem fuit hi 360.  
 noua stella in meridiano supra polum, habuitq; tunc altitu-  
 dinem maximam grad. 76. 34.

Die 21. eiusdem hor 7. ÷ Post meridiem obseruabatur  
 eadem in altitudine maxima grad. 76. 33. 45.

Die sequente hor. 7. 28. ante meridiem deprebendebatur  
 in minima altitudine grad. 20. 9. 40.

Die 26. eiusdem mensis hor. 7. 8. post meridiem rur-  
 sus inueniebatur altitudo maxima grad. 76. 34.

Die sequenti hor. 7. 6. ante meridiem erat in minima al-  
 titudine grad. 20. 9. ÷

Anno 1573. mense Ianuario die 3. hor. 4. 23. ante me-  
 ridiem erat stellæ altitudo minima grad. 20. 9. 40.

Die 4. eiusdem hor. 4. 15. post meridiem obtinebat ele-  
 uationem supremam grad. 76. 35.

Die 3. Martij hor. 0. 26. ante meridiem fuit in mini-  
 ma altitudine grad. 20. 9. 20.

Die 12. eiusdem mensis hor. 11. 54. post meridiem vi-  
 sisset minima eius altitudo grad. 20. 9. 20.



*Iudicium Tychonis, eiusq; emendatio observationum ibi  
dem eadem pag. 360.*

*Tycho diuersitatem observationum bipartiens stabilit  
maximam altitudinem grad. 76. 34. ÷ Et minimam gr.  
20. 9. ÷ secundum ergo Tychonem hæc esse debet ex Ha-  
inzelio descriptio. Altitudo stellæ maxima fuit grad. 76.  
34. Altitudo minima fuit grad. 20. 9. ÷*

*At quæ Hainzelius ipse de suis observationib. dicat in E-  
pistola ad Vuolphium pono. Hainzelius ipse aliquantulum  
discrepat de observationibus suis à narratione Tychonis in  
Epistola ad Vuolphium, quæ legitur penes Tychonem eodem  
tomo Verba sunt Hainzelij Declinationem nos huius  
sideris ab æquatore septentrionalem ex vtraq; tam-  
maxima, quam minima in circulo meridiano ab Ho-  
rizonte sublimitate eandem nimirum 61. part. 48.  
scrup. fere ter, quaterq; deprehendimus, hæc ille. at ex  
declinatione eiusmodi deducitur maxima altitudo grad. 76.  
34. & minima grad. 20. 10. posita poli altitudine grad. 48  
22. adeoq. distantia verticis à polo gradus 41. 38. etenim  
complementum declinationis, adeoq; distantia stellæ à polo  
erit grad. 28. 12. quæ detracta ex grad. 41. 38. distan-  
tia scil. verticis Hainzelij à polo, relinquit distantiam stel-  
le in maxima eius altitudine ab Hainzelij vertice grad. 13  
26. adeoq; fit maxima altitudo stellæ grad. 76. 34. & rur-  
sus infra polum, cum itidem ponatur declinatio. grad. 61.  
48. erit distantia stellæ pariter à polo grad. eorundem 28.  
12. quot scil. est complementum declinationis: quibus de-  
traëtis ex altitudine poli grad. 48. 22. restant grad. 20.  
10. pro altitudine minima stellæ. Ex hac igitur assertio-*



ne Hainzelij descriptiones altitudinis maxima, & minima  
stellæ debent esse hunc in modum.

Hainzelij observationes ex epistola ipsius ad Vuolphium

Altitudo maxima stellæ meridiana fuit grad. 76.34.

Altitudo minima fuit grad. 20.10.

Tychonis observationes primæ, seu primi scripti ob-  
servavit Herritzuadij, cuius poli altitudo asseri-  
tur ab ipsomet Tychone grad. 55.58.

Tycho observavit stellam ab initio scriptumq; ea de re  
suum euulgavit, vel vulgari permisit Hassnia. extant ve-  
rò reliquæ operis apud ipsummet Tych. pag. 582. & seqq.  
in eod. 1. Tomo. Non explevit autē ipse opus, nisi mēse Maij  
anni 1573. Nam in calce eorū, quæ habemus primi eius scri-  
pti, hæc leguntur Quantum ad colorem huius stellæ at-  
tinet, non semper eundem retinuit: sed ab initio albi-  
cans videbatur, & propius Iouiali splendori accessit:  
progressu autem temporis lumine coarctato, & inspi-  
sato in rutilantem, & Martium fulgorem degenera-  
uit, qualis est Aldeboræ, aut illius, quæ in dextro hu-  
mero Orionis rubescit; non tamen vsq; adeo rutilans  
fuit, quemadmodum hæc in humero: sed propius ad  
colorem Aldeboræ accessit: nunc autem relicto isto  
Martio rubore in lucidam transijt albedinem; ita vt  
hoc mense Maio quiddam Saturnium, & Veneri simi-  
le præseferat; En vt mense adhuc Maij an. 1573 scribe-  
bat in eo opere, adeoq; observationes in eo libro allatæ ad id  
vsq; temporis sumptæ sunt; neq; adhuc quicquā contra ob-  
servatum, hæc præcessisse volui, eo consilio, quod infra cōsta-  
bit. interim observationes iam notentur. Observavit is ergo

stel-



stellam maxima altitudine meridiana distare à vertice grad. 6. solum hæc sunt eius verba in Cap. 3. quod est de situ eius quoad mundi diametrum non multum ergo post principium scribit. cum vertici proxima esset, tantum gradibus sex ab ipso Zenith remota, minimam autem altitudinem grad. 28. proximè asscrit: quot tamen minutis distiterit à precisa altitudine, non differit. Verba sunt in eod. cap. 3. est enim (inquit) complementum altitudinis minimæ ipsius stellæ videlicet partiū 62. proximè; neq. enim hic præcisio magna requiritur. Non itaq; exactè aperit altitudinem minimam; verum dum altitudinem grad. 28. ut proximam suscipit, pauculis admodū minutis abesse significat: quod & declinatio asscrita adstruit: dicit enim declinationem stellæ fuisse grad. 61. 59. eamq; à se reperi- tam, ne sum beneficio Triangulorum sphericorum ex longi- tudine, & latitudine primum repertis, sed instrumento quoq. Verba Tychonis ipsiusmet appono, per instrumentum etiam oculari observatione facta illam eiusdem quan- titatis inueni, ex declinatione verò grad. 61. 59. mini- ma altitudo stellæ meridiana deducitur grad. 27. 57. detra- cta. n. ex declinatione scil. ex distātia stellæ ab æquinoctiali, seu ex arcu meridiani, nunc inter stellam, & æquinoctialem arcu meridiani inter horizontem, & æquinoctialem (est au- tem is arcus complementum altitudinis poli nēpe nunc grad. 34. 2.) restat altitudo minima meridiana stellæ, dictorū grad. 27. 57. ex hac igitur positione, adeoq; ex prioribus observationibus Tychonis, primoq; eius scripto hæc erit de- scriptio Altitudinum maximæ, & minimæ stellæ.

Ex Tychone in primo scripto.

Altitud.



*Altitudo meridiana maxima stellæ grad. 84. 0. distan-  
tia si quidem à vertice erat grad. 6. 0. 0.*

*Altitudo meridiana minima stellæ grad. 27. 57.*

*Tychonis obseruationes cōmutatæ, vt in 2. scripto.  
obseruauit itidem Herritzuadij.*

*Tycho in secundo scripto, quod postea annis 18. elapsis cō-  
scrip. it aliam longitudinem minimam asserit, & aliam decli-  
nationem. Altitudinem ergo minimam asserit repertam à  
se grad. 27. 45. hæc sunt verba Tychonis Cap. 4. pag. mi-  
bi 351. Altitudo vero (inquit) stellæ peregrinæ mini-  
ma, quā multoties adinueni, exāinauiq; sic se habuit  
grad. 27. 45. at de maxima repetijt quod antea, fuisse scil.  
distans à vertice grad. 6. a seq. maxima altitudo fuit grad. 84.  
Verba hæc sunt, de Stella in maxima altitudine cap. 4. pag.  
m. bi 347. omnium (inquit) rum stellæ altitudinem  
qua senis saltem gradibus à Zenith caputū reclina-  
batur. Penes autem Tychonem (saltem) significat solum,  
vt constat eius dialecti peritis. Verum enim uero aliqua est  
in dictis Tychonis hac in re perturbatio; nam dicit distitisse  
solum grad. 6. à vertice stellam: quo dicto simul eius ma-  
ximam altitudinem determinat grad. 84. at in eodem con-  
textu verborum dicit à se non captam maximam altitudi-  
nem; quòd instrumentum tunc suum sextam solum circuli  
partem amplexens illuc non pertingebat, verba sunt. Su-  
premam enim altitudinem, quando vertici appro-  
pinquabat hoc organo ob nimiam stellæ tunc altitu-  
dinem, qua senis saltem gradibus à Zenith caputū  
reclinabatur, capere non licuit: cum arcus maximus,  
quem instrumento applicueram, solum modò sextam*



circuli partem adimpleret; hac Tycho. at nisi potuit instrumento stellam assequi, quomodo cognouit tum distare sex gradibus a vertice? Et si hoc cognoscere potuit, quomodo non maximam altitudinem est assequutus? at de hoc alibi rursus. sit ergo descriptio.

Ex secundo scripto Tychonis.

Altitudo minima asseueranter grad. 27. 57.

Altitudo maxima (at cum aliqua dict. perturbatione) g. 84.

Annotatio

Tycho in primo Tomo cap. 4. pag. mihi 420. distantiam stellæ à vertice in maxima altitudine deducit calculo ex altitudine minima grad. 5. 50. at quoniam non ut ex obseruatione ponit, ideo in hoc loco vix memoranda erat.

Landtgrauij Hassiæ obseruationes. Obseruauit Cassellis suis, vbi poli altitudinem tunc temporis inuenerat grad. 51. 18. infra cap. 16.

Landtgravius Hassig in scheda obseruationum, quã trãmissam ad se dicit Tycho pag. mihi 491. eamq; reponit cap. 8. eod. 1. Tomo, scribit die 26. Dec. hora 4. 51. obseruatã à se altitudinem meridianam maximam grad. 79. 30. Minimam autem die 29. Decemb. g. 23. 2. at die 2. Ianuarij seq. gr. 23. 3 in literis, quæ ad Peucerum vtramq; obseruationem confirmat, vt diligentissimè factam, aptissimè instrumentis. sunt literæ penes Tychonẽ cap. 9. pag. mihi 599. Verba ibi sunt in additione ad literas, Nestris eam instrumentis omni qua fieri potuit diligetia obseruauimus altitudinemq; huius Cometæ (si modo Cometa dictus est) in maxima elevatione in meridiano P. 79. 30. in maxima depressione sub meridiano grad. 23. 3. deprehendimus.



prehendimus. Hæc ibi, quæ rursus asseuerat, latiusq. in secundis literis ad eundem Peucerum, quas subiungit Tycho ipse pag. mihi 613. in eod. capite. Erit itaq; descriptio altitudinum max. & minime ex observationib. Landtgrauij.

Ex Landtgrauio,

Altitudo maxima grad. 79. 30.

Altitudo minima grad. 23. 3.

Observationes Gasparis Peuceri. obseruauit Vuitenbergæ, cuius poli altitudo asseritur grad. 51.

54. infra Latius.

Peucerus in literis ad Landtgrauium, quas reponit Tycho, dicit à se obseruatam altitudinem meridianam maximam stellæ grad. 79. 56. distantia siquidem tum à vertice fuit grad. 10. 4. altitudinemq; minimam, tum obseruatam grad. 23. 33. ut sit ex eo descriptio. Altitudo maxima grad. 79.

56. Distantia à vertice grad. 10. 4. Altitudo minima grad. 23. 33. Distantia à vertice grad. 66. 27. Observationes Vuolfangi Schuleri. obseruauit, & ipse Vuitenbergæ Refert

Uriscriptum Tycho, Vuolfangus ergo ibi dicit: die 27. No-

uemb. paulo ante horam 7. matutinam à se obseruatam quadrante permagno stellam in meridiano, cum maximè distaret, à vertice distitisse grad. 66. 27. ut idcirco altitudo eius supra horizontem fuerit grad. 23. 33. quantam scil. inuenit Peucerus. Ex ea vero calculis deducit max. altitudinem grad. 80. 15. etenim cum sit altitudo poli grad. 51. 54. si ab ea detrahatur altitudo minima reperta scilicet grad. 23. 33.

restabit distantia stellæ à polo grad. 28. 21. tantumdemque stella distabit à polo in superiore meridiani parte;

cum moueatur stella per parallelum, cuius polus est polus



mundi; quæ distantia stellæ à polo si detrahatur à distantia  
 verticis à polo (erat ea distantia grad. 38. 6. Complemen-  
 tum altitudinis poli) restabit distantia stellæ tum à verti-  
 ce grad. 9. 45. eiusq; complementum scil. grad. 80. 15. e-  
 rit altitudo meridiana maxima stellæ. At verò instrumen-  
 to obseruans Schulerus eandem altitudinem maximam non  
 nisi grad. 79. 56. reperit; quantam inuenit Peucerus. con-  
 iecit ex ea differentia Schulerus pissam esse stellam parallæ-  
 xim scrup. 19 quod idem prius senserat Peucerus. hæc est  
 ergo descriptio ex Schulero.

Altitudo maxima stellæ grad. 79. 56. Instrumento capta.

Altitudo eadem maxima grad. 80. 15. Ex minima alti-  
 tudine calculis deducta.

Altitudo minima stellæ grad. 23. 33 fuit ea semper eius  
 tenoris. vt Schulerus ibi asserit.

Elæ Camerarij obseruationes. obseruauit Frarfordij cuius  
 poli altitudo grad. 52. 24.

Fod. cap. 9  
 pag. mihi  
 693.

Non obseruauit eandem semper altitudinem Elæ Camera-  
 rius: sed diuersam diuersis diebus penes Tychoem. Die i-  
 taq; 23. & sequentibus mensis Nouembris Anno 1572.  
 dicit obseruatam à se altitudinem meridianam maximam grad.  
 80. 30. Distantiam à vertice minimam grad. 9. 30. At  
 mane diei 24. distantiam à vertice obseruauit grad. 65.  
 52. adeoq; minimam altitudinem grad. 24. 8. At anno  
 1573. Ianuarij die quinta, & sequen usq; ad octauam  
 post solis occasum inuenit minimam distantiam à vertice  
 grad. 9. 33. adeoq; altitudinem meridianam maximam gr.  
 80. 27. Vespere. At mane distantiam maximam à ver-  
 tice grad. 65. 43. Altitudinem minimam grad. 24. 17.

Dis



Die vero septima Aprilis, & sequentibus diebus post horam decimam vespertinam distantiam maximam à vertice inuenit grad. 65. 40. adeoq; minimam altitudinem grad. 24. 20. minimam ob solis accessum habere non potuit.

Die septima Augusti, & aliquot precedentibus diebus, & sequentibus post primam horam inuenit distantiam minimam grad. 9. 34. altitudinem maximam grad. 80. 26.

Georgij Baschij observationes. obseruauit Erfordiae cuius poli altitudo grad. 51. 10.

Obseruauit referente Tychone. Die 25. Nouembris hor. Pag 769.

7. 14. P. M. stellam in meridiano reperitq; eius altitudinem maximam grad. 79. 20. & die sequenti mane circiter horam 7. altitudinem minimam inuenit grad. 22. 40.

Annotatio.

Ex his elicitur declinatio varia. qua de re in capite de locis ad q. in octialem.

Erasmi Rheinoldi Iunioris. obseruauit sub altitudine poli grad. 51. 18.

Altitudo summa stelle visa illi fuit grad. 79. 30.

Altitudo minima grad. 23. 2.

Adami Vrsini Norimbergensis. Cuius Ciuitatis latitudo est grad. 49. 24.

Altitudinem maximam inuenit grad. 79. Altitudinem minimam grad. 22. Penes Tycho-  
chone ibi-  
dema pag.  
782.

Thadæi Hagecij. Obseruauit is Viennæ, cuius poli eleuationem grad. 48. 22. statuit.

Reperit altitudinem minimam grad. 20. 15. referente Tychone Capit. 8. pag. mibi 514. Maximam Tycho non refert.



Francisci Maurolici Abbatis Messanenſis. Obſerua-  
uit is Meſſanæ, cuius latitudinē ſtatuit g. 38. 30.

*Altitudinem meridianam maximam reperit grad. 62.*

*Diſtantiā à vertice. 28. refert Clavius viri verba in  
Spher. Sacroboſch. pag. mihi 194.*

Hieronymi Munofij Hiſpani. Obſeruauit is Valen-  
tiæ, cuius latitudinem videtur ſtatuerē g. 39. 30.

*Altitudinem maximam reperit grad. 67. 30.*

*Minimam gr. 11. 30. Tycho d. cap. 8. pag. mihi 567:*

Cornelij Gemmæ. Obſeruauit Louanij cuius eleuatio poli  
grad 50. 50. ex Gemma Patre.

*Altitudinem maximam ponit grad. 79. 45.*

#### C A P. I V.

Hiſtoria obſeruationum ſtellæ, eiufq. altitudinum ex-  
tra meridianum cum angulis azimuthalibus.

**N**unc tranſeamus ad obſeruatiores altitudinū ver-  
ticalium ſtellæ extra meridianum cum angulis a-  
zimuthalibus, quos vocant modo paſſim ſcriben-  
tes. Multo abſolutius cæteris huiufmodi indaginem proſe-  
quutus eſt Vuilelmus Landtgravius Haſſiæ, de quo non ſe-  
mel diximus, & dicemus. is ergo ſchedam ſubſcriptam ad  
Tycho. tranſmiſit, ut Tycho ipſe refert dicto cap. 8. paul-  
lum poſt principium, quam totam exſcribam; ſe habet ergo  
hunc in modum, ſuntq. hæc eiuf verba.

Anno ſalutiferi partus; 1572. die 3. Decemb. monē-  
te Electore Saxone primū vidi, & obſeruauī ſtellam.

ncuam

nouam ipsa Venere maiorem, & clariorem in asterismo Calliopeiæ. Sol tempore obseruationis tenuit gr. 21.m. 30. Sagitt. Sicut ex obseruationibus eius meridianis deprehendi. Obseruationes autem eo die factæ sic habent.

## Die 3. Decembris.

Tempus. Azimuth. occid. Altitudo.

H. M. G. M. G. M.

7. 52. 144. 0. 75. 42.

8. 16. 138. 0. \* 73. 20.

8. 34. 135. 0. 71. 25.

9. 16. 131. 30. 66. 40.

\* In codice Tyc. est 70  
20, ut est error emendat  
lus, ut fecim<sup>9</sup> in 73. 20.  
patet ex Tych. apson  
examine eius obserua-  
tionis pag. mlii 496.

## Die 4. Decembris.

*Sol tempore obseruationis in grad. 26.m. 31. Sagitt.*

8. 11. 138. 0. 73. 20.

8. 16. 30. 137. 0. 72. 45.

## Die 10. Decembris.

*Sol tempore obseruationis grad. 28. m. 40. Saggitt.*

Tempus. Azimuth. Altitudo.

H. M. G. M. G. M.

7. 11. 15. 147. 0. 76. 32.

7. 14. 146. 0. 76. 19.

7. 20. 144. 0. 75. 42.

## Die 26. Decembris.

*Locus solis tempura obseruationis 16. grad. 20. m. Capr.*

4. 21. 161. 0. 78. 43.

4. 26. 164. 0. 79. 0.

4. 38. 171. 0. 79. 22.

4. 51. 180. 0. 79. 30.

B

Die



Die 29. Decembr.

*Inferior noua stellæ altitudo in meridiano septentrionali grad.*  
 23. M. 2.  $\div$

Anno 1573.2. Ianuarij.

*Inferior noua stellæ altitudo in meridiano grad.* 23. 3.

Die 11. Ianuarij.

*Locus solis tempore observationis grad.* 1. m. 50. *Aquar.*

H.	M.	Azimuth.	Altitudo.
4.	35.	152. 30.	77. 37.
4.	36.	152. 0.	77. 33.
4.	37 $\div$	151. 30.	77. 27.

26. Februarij.

*Locus solis tempore observationis grad.* 18. *Piscum.*

7.	58.	145. 30.	36. 45.
8.	3.	146. 0.	36. 20.

11. Martij.

*Locus Solis. grad.* 0. M. 55. *Arietis.*

7.	50.	149. 30.	33. 30.
7.	53 $\div$	150. 0.	33. 10.

14. Martij.

*Sol tempore observationis grad.* 3. 50. *Arietis.*

8.	2.	152. 0.	31. 43.
----	----	---------	---------

Post hæc cum nullum motum in stella hac deprehendere possem, eam amplius non obseruauî. Hucusque Landtgravius. At Tycho hæc annotat, In margine (inquit) ubi hæc obseruationes annotabâtur, sic ascriptum erat. Hic assumpta est eleuatio poli part. 51. m. 16. vt & per obseruationes stellarû Vrsæ maioris tunc temporis inuentum est instrumenti, vt opinor, vitio.

Hæc

*Hæc Tycho, de qua annotatione agemus infra Cap. 16.*

*Observatio Andreae Nolthij. Ut refert Tycho cap. 10. eodem primo Tomo pag. mihi 754.*

*Poli Embeccensis altitudinē statuit grad. 51.42. Observavit die 29. Nouembris Angulum Azimuth. grad. ab ortu æquinoctiali versus septentrionem grad. 60.0. Altitudinē visam grad. 77.0. Distantiam à vertice grad. 13.*

*Observatio Thadæi Hagecij. refert Tycho cap. 8. pag. mihi 514. Observavit is die sexta Maij, hora 10.m.7. P.M. angulum azimuthalem orientalem grad. 12. 13. Altitudinem grad. 22.0.*

## C A P. V.

*Historia observationum distantie stellæ novæ à stellis quibusdam fixis.*

**T***ertio nunc loco observationes exponamus distantie stellæ novæ à stellis aliquibus fixis; eas verò hoc ordine pangam.*

*Ordinar à Thoma Digesseo Anglo, qui observavit distantias stellæ novæ à selectioribus sex asterismi Cassiopeiæ: penes Tychonem eod. primo Tomo, subiectum in modum. Visæ est itaque illi distare stella nova. A stella quæ in pectore Cassiopeiæ seu Schedir grad. 7.45. A stella quæ in eiusdem coxa, seu flexura grad. 4.58. A Genu, seu poplite grad. 8.5. A crure grad. 9.45. A sedis pede grad. 1.28. A medio ascensu grad. 5.15.*

*Elias Camerarius observavit distantiam stellæ novæ ab undecima Cassiopeiæ grad. 0.50.0. penes Tychonem.*

*Thome Digesseo Angli observationes. cap 9. pag. 654.*

*Elæ Camerarij obs. eod. cap 9. pag. 694.*



Cyprianus Leouitius. Obseruauit stellam ipsam nouam incidisse corpore suo exactè in sedem Cassiopeia, tamq; paritè sedis attigisse, cui podex Cassiopeia innuitur.

Geor Bus-  
chij penes  
Tych c. 10  
pag. 774.

Georgius Buschius Erfurdiensis obseruauit (vt ipse profetetur) stellam nouam recessisse à stellula Cassiopeia, cui Vincina erat (intelligit arbitror undecimam) usq; ad g. 2. 20. Vnde etiam colligit habuisse stellam nouam motum proprium.

Hag. pen.  
Ty. h. c. 8 p.  
108. in 1.  
scripto.

Thadeus Hagecius Viennæ reperijt distantiam stellæ nouæ à stellis sex fixis subiectum in modum. stella ergo noua vsu est distare à stellis Cassiopeia ab 11. erectione sedis gr. 1. 24. A. 12. Lucida Cathedra. 5. 15. A. secunda (Schedir) grad. 7. 47. A. 3. (Cingulo) grad. 7. 0. A 4. (flexura) grad. 4. 51. A Cynosura grad. 25. 30.

Hag in 1.  
scrip Tyc.  
p. 307.

Emendauit Thadeus in 2. scripto obseruationes, seu distantias duas à stella scil. 11. & à flexura. A stella 11. pro grad. 1. 24. reposuit grad. 1. 26. A flexura seu stella 4 pro grad. 4. 51. reposuit grad. 5. 3.

Mun. pen.  
Ty. h. c. 8.  
pag. 566.

Hieronymus Munosius Hispanus obseruauit distantiam stellæ nouæ à tribus fixis hoc modo. Stella ergo noua visa est illi distare & A sedili Cassiopeia stella 12. 3 grad. 5. 20. à flexura grad. 5. 10. A Schedir grad. 7. 50.

Cot. Gem.  
pen. Ty. h.  
c. 8. p. 554.

Cornelius Gemma in prioribus cartis obseruauit distantia nouæ stellæ à stella polari, & à trib. Cassiopeia stellis à flexura scil. à Cathedra, & à pectore hunc in modum.

Stella noua distat.	{	A stella poli. seu Cynosura	{ gr. 23. 48
		A flexura Cassiopeia	{ gr. 4. 28
		A Cathedra, seu lucida Cathedra	{ gr. 4. 40
		A pectore, siue Schedir.	{ gr. 6. 58

Eiusdem Cornelij in lib. de mundi Characterismo obseruatio

tiones penes Tychonē cap. eod. pag. 558. In libro, quem inscrip-  
sit de mundi characterismis, siue de cosmocritica arte, distan-  
tias stellæ nouæ à nouem fixis panxit: sunt autem à polari,  
à clara Hirci, à clara Persei, à capite Cassiopeiæ, à clara in  
dorso seu pectore, Schedir, à 3. Cassiopeiæ, quæ est in cingu-  
lo, à clara in lumbis eius, quæ est 4. Ab undecima, à clara in  
sede eius, alias lucida Cathedra, est 12. asterismi Cassiopeiæ.  
Stella ergo noua distabat iuxta observationes 2. Cornelij.  
A polari, seu Cynosura grad. 24. 40. A Clara Hirci gr. 42. 4  
A Clara Persei gr. 27. 7. A Capite Cassiopeiæ gr. 9. 36. A Cla-  
ra in pectore (Schedir) gr. 7. 24. A Cingulo Cassiopeiæ gr. 6.  
36. A clara in lumbis g. 4. 36. Ab II. g. 1. 24. A clara Cated.  
gr. 5. 4. \* Tychon in 1. scripto, seu in primis obser. suis ob-  
seruauit distantiam stellæ nouæ à tribus fixis Cassiopeiæ. ex-  
quisito (ut ibi dicit) instrumento, & omnium minorū ca-  
ce. A Schedir A lucida Cathedra, à flexura. fuerunt autē  
distantiæ obseruatae stellæ ipsius A Schedir g. 7. 55. A lucida  
Cathedra gr. 5. 21. A flexura grad. 5. 1. At in 2. scripto, se-  
cundisq; observationib. multò plures distantias annotauit, à  
multoq; plurib. stellis eas sumpsit; sunt autem subiectæ.

\* Tych. obs.  
in 1. scrip-  
top. 583.

Tych. in 2.  
scripto c. 8  
pag. 544.  
508. 558.  
566.

D stat	5. Poplite	{ G. 8. 13. ÷	{	{	{
stella	{ I. E. Erect. fedis	{ G. 1. 31.	{	{ A Cyno-	{ Grad.
noua à	{ 6. Crure	{ G. 9. 48.	{	{ ura, seu	{ 25. 14.
stellis	{ 12. lucida Cath.	{ G. 5. 19.	{	{ polari	{
Cassio	{ 2. Schedir.	{ G. 7. 50. ÷	{	{ stella.	{
peiæ.	{ 3. Cingulo.	{ G. 6. 53.	{	{ D. H. A. Cl. ra.	{ G. 42. 28.
	{ 4. Flexura.	{ G. 5. 2.	{	{ eadem	{ H. ci.
	{ 1. Capite.	{ G. 10. 22.	{	{ Stella	{ A Clara
	{ 7. Extrema pedis	{ g. 12. 58. 7	{	{ noua	{ Persei.
			{	{	{



*Hæc Tycho, qui reputat emendatiores secundas obseruationes; qua de re infra.*

Appendix.

Pen. Tych.  
pag. 674.

*Thomas Digesseus dicit stellam nouam in una perpetuò linea apparuisse cum stellula, quæ in genu Cassiopeiæ, & alia, quæ in latere dextro Cephei sub cingulo est; nec non & rectissime cum ea, quæ in Coxa Cassiopeiæ, & altera in humero Cephei sinistro.*

pag. 781.

*Ex quibus dictis Tycho deducit stella longitudines, ac latitudines multum inter se diuersas; ut concludat descriptiones eius viri inconsistentes.*

*Cornelius Gemma dicit stellam nouam in linea recta constitisse cum insigniore in lumbis Cassiopeiæ, Clara Persei, ac Pleiadibus. Item in linea recta cum stella polari, & ea quæ in matibus Vrsæ maioris.*

C A P. V I.

*De figura, quam efficiebat stella noua cum trib. Cassiopeiæ stellis secunda, quarta, & duodecima.*

**S***Tella noua quadrilateram quandam figuram cum trib. Cassiopeiæ stellis 2. 4. & 12. constituit ex omnium, qui eam obseruauerunt, confessione. at quanam figura ea inter quadrilateras fuerit, non æque consentiunt omnes: nonnulli Rhōbum iudicauerunt (ut Clavius) alij Rhomboidem, quos refert Prætorius: alij Trapezium ut Prætorius, Appianus, Tycho, Thadeus Hagecius. subiiciamus descriptionem Tychonis duplicem, nec non, et Thadei Hagecij; deinceps*

ceps autem aliorum dicta afferamus.

Tycho describit figurā  
subiectam quadrilaterā

AC. D. B. in qua A. stel-

la 2. Cassiopeiæ (stella

12. eiusd. B. 4. eius p-

sius D. stella noua. latus

AC facit grad. 4. 59. A

B grad. 4. 40. C D gra-

5. 19. D B grad. 5. 2.

sunt itaque latera inæ-

qualia omnia, & idcir-

cò figura est Trapezia

ex Tychone, at inserta

stella quoque 11. in puncto E & ductis EC EB DE. ef-

ficitur quadrilaterum ACEB. & duo triangula EDC.

E DB. latus autem EC. est grad. 4. 44. ex descriptione

Tychonis EB. grad. 3. 35. DE. grad. 1. 31. Ductus au-

tem DA. arcus est ex eodem Tychone grad. 7. 50.

\* Arcum DA. ponit grad. 7. 55. Arcum DC. grad. 5. 19

arcum DB. grad. 5. 1.

Latera Hagecius variat; attamen figuram Trapeziam re-

tinet. facit is ergo latus AC. grad. 4. 57. AB. grad. 4. 42.

CB. grad. 5. 15. DB. grad. 5. 3. arcum DA. grad. 7. 47.

CE. grad. 4. 46. BE. gr. 3. 40. DE. grad. 1. 26. Prior

Thadei, non usquequa. conflat.

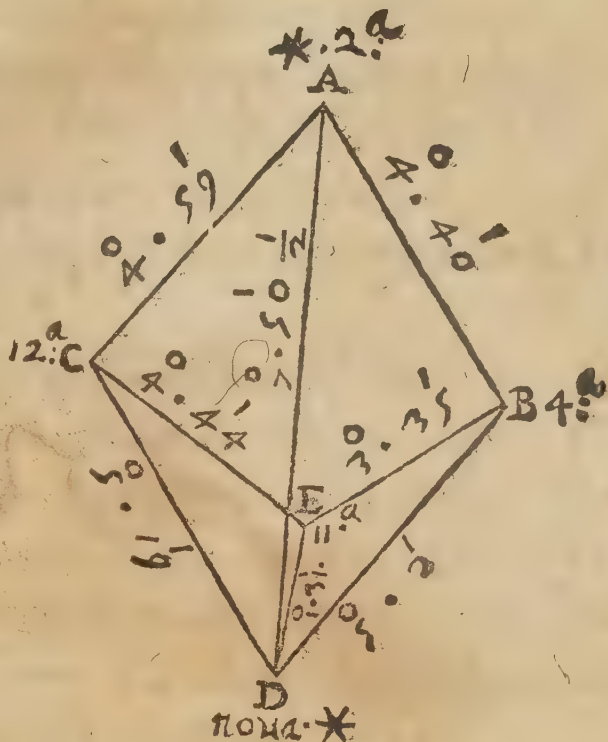
Ioannis Pretorij refert dicta Tycho\*. Verba eius sunt.

Stella noua cum tribus ipsius Cassiopeiæ stellis, quæ

sunt in ordine secunda, quarta, duodecima, Rhombi

figu-

descriptio  
Tych in 2.  
scripto pa-  
gina 507.



\*Tych. pri-  
mo scrip-  
tura 585.  
Thadei Ha-  
gecius pene-  
Tycho pag.  
507.

Ioan. Pre-  
torij cap.  
9 pag. 640.



figurā, quasi, vel Trapezij effingebat, plerosq. Rhomboidis appellatione vfos video, sed (vt opinor) minus congrue; quoniam opposita eius figura latera minimè æqualia esse videbantur. Hæc ille, qui cum opposita figuræ latera æqualia esse neget, Trapezium proculdubio facit. At Rhomboidem faciebant illi, quos ipse suppresso nomine testator.

\*. phil. Ap.  
penes Tych  
p 641. c 9.  
\* Cl. in Sph  
fac. p. 192.

\* Dicit Appianus constituisse stellam nouam cum dictis tribus Cassiopeiæ stellis figuram Trapezij, magisquā Rhombi.

\* Dicit Clavius ex omnium assertione figuram, quam stella noua cum tribus Cassiopeiæ superius memoratis conficelatur, fuisse Rhombum; & speciatim dicit æquè distitisse nouam à quarta atq; 12. d. stabat à 2. quod tamen negauit Prætorius, & Tycho, nec non Hæccius inæqualia faciunt.

Pan. Prid.  
pen. Cl. pa.  
194.

Paulinus Prædianus hæc habet verba inter cetera, quæ refert Clavius. Iuxta Cassiopeiam autem septentrionem versus noua hæc stella conspicitur cum ea, quæ in pectore est Cassiopeiæ, & altera, quæ supra sedem. prope crura, & tertia in medio cathedræ ita constituta, atque locata, vt Rhombi figuram, atq; formam exprimat, cuius superiorem, & ad polum vergentem angulum ipsa noua efformat stella. Hunc ergo dicendi modum est sequutus Clavius.

## C A P V T V I I.

Hist. locorū stelle statutorū ad equinoctialem: per declinationē scilicet, & ascensionē rectam ipsius.

**A**D Historiam nunc positionum transeamus, quibus diuersi scribentes collocarunt stellam ad equinoctialem; siue determinarunt eius declinationem, et ascensionem rectam. Interdum non erit determinatio ex obseruatione ipsa sola, ac pura; sed ex interposita præterea indagine, Triangulārū sphaer. ope. Veruntamen historiae ego loco singulas opiniones asserā, non expōitis interim ex Trigonometria indaginib. ne distinctas partes cōfundā. A Tyc. exordiar.

Tych. in 1. scripto longitudine, & latitudine stellæ deducit reperit ope. itidem Trigonometriæ Declinationem stellæ grad. 61. 59. ascensionem rectam grad. 0. 17. indagauerat autem longitudinem, & latitudinem ex distantijs eius à stellis Cassiopeæ obseruatis, quas supra memorauimus.

Tych. pos-  
tio in pri-  
mo scrip-  
to c. 8. pag.  
587.

At in 2. scripto ex minima stellæ altitudine grad. 27. 45 ut supra Cap. 3. altitudineq; poli Herritzuadij, vbi obseruauit grad. 55. 58. deduxit declinationem grad. 61. 47. & ex eiusmodi declinatione, & lucida Cathedra Cassiopeæ deduxit ascensionem rectā cap. 5. pag. 381. g. 0. 25. at ex declinatione, & stellæ extrema pedis Cassiopeæ deduxit ascensionē rectā ibid. g. 0. 26. intercedente scil. differentia minuti, q̄ differentia partiēdo statuit ibid. pro satis p̄cisa ascensione g. 0. 26. Verba eius sunt. Accipiendo itaq; his intermediū verior, & limitata ascensio recta euadet g. 0. m. 26. satis p̄cise constituta. Attamen ex latitudine, & longitudinæ stellæ prius q̄ sitis, & inuestigatis deducit p. 386. ut omnium accomodatissimas, & exactissimas.

Tych. in 2.  
scripto c.  
4. pag. 351



Declinationem

{ Grad. 61. 46. 45.

Ascensionem rectam

{ Grad. 0. 26. 25.

Paul. Hain.  
penes Tyc.  
c. 8. p. 536.

Afferit Paulus Hainzelius in literis ad Vuolphium reper-  
tam a se declinationem stellæ nouæ ter, quaterq; grad. 61.  
48. ferè. At si minima stellæ altitudo Hainzelio esset, quam  
illi tribuit Tycho, grad. 20. 9. 40. fuit exactè declinatio  
Grad. 61. 47. 40.

Frâc. Mau-  
rolicipen.  
Clau. loco  
citato.

Franciscus Maurolicus Mathematicus insignis colligit de-  
clinationem stellæ grad. 66. 30. ex distantia eius à Vertice  
messanæ grad. 28. Messanæ autem polus eleuatur grad. 38.  
30. erit .n. distantia poli à Vertice Messanæ grad. 51. 30.  
à quibus detracta distàtia stellæ à Vertice grad. 28. restant  
grad. 23. 30. quorum complementum scil. grad. 66. 30. est  
declinatio stellæ.

Ascensionem rectam facit grad. 0. vel propè: dicit enim  
sitam in eo puncto, in quo Colurus æquinoctiorum secatur arcti-  
cum circulum, aut ipsi puncto vicinissimam.

Clau. sent.

Clavius sententiam Maurolici penitus suscipit ibidem.

Gasp. Peu-  
pen. Tych.  
pag. 6-6.

Peucerus in literis ad Landtgrauium Hassiæ obseruatam  
à se dicit Ascensionem rectam grad. 359. 56. At declina-  
tionem non vno modo obseruatam profitetur.

{ Propè Verticem obseruauit grad. 61. 28.

{ Propè Horizontem grad. 61. 39.

Vuolf Sch.  
pen Tych.  
pag. 622.

Vuolfangus, & ipse reperit declinationem stellæ ex alti-  
tudine minima grad. 61. 39. ut Peucerus.

Ex altitudine maxima non deduxit. Ascensionem rectam  
reperit grad. 359. 10.

Differèntia ergo inter Peucerum, & Schulerum est in  
ascensione recta. grad. 0. 46.

Ioannes Prætorius facit declinationem grad. 62. Ascensionē rectam grad. 359. pen. Tych. pag. 640.

Ioan Præc.

Ascensionem is rectam facit grad. 0. etenim attigisse dicit colurum æquinotiorum. pen. Tych. pag. 644.

Phil. Ap-  
pian.

Declinationem is reperit grad. 61. 54. Ex altitudine maxima. At eandem reperit grad. 61. 44. Ex altitudine minima. pen. Tych. pag. 693.

Elię Cam.

Deducit hinc parallaxim fuisse grad. 0. 10.

Corellariū

Ascensionem rectam reperit grad. 0. 53.

At huic ascensioni rectæ dicit respondere grad. 0. 50.

Annotatio

Arietis. cum potius respondeat grad. 0. 57. immò grad. 0. 58. eiusdem signi.

Erasmus Rheinoldus Iunior Declinationem in maxima altitudine reperit grad. 61. 48. Declinationem in ima altitudine reperit grad. 61. 44. 30.

pen. Tych.  
pag. 700.

Andreas Nolthius inuenit Declinationem grad. 61. 49. Ascensionem rectam grad. 357. 11. Ita ut differat ascensio hæc recta ab inuenta à Tycho grad. 3. 15. ut ipsemet Tycho asserit. \*

pen. Tych.  
p. 755. &  
759.

\*pag 759.

Reperit is declinationem ex altitudine maxima grad. 61. 50. Distantiam enim tum à polo grad. 28. 10. At declinationem ex altitudine minima grad. 61. 30.

Georgij  
Pusc pen.  
Ty. h p. g.  
269.

Distantiam enim tum à polo grad. 28. 30. inuenit.

Corell.

Differentia ergo est minutorum 20. quam parallaxim interpretatur obseruator.

Ascensionem rectam in grad. 1. Arietis: at in quoto eius minuto, non aperit.

Thadeus Hagecius facit ascensionē rectam stellæ nouæ g. pen. Tych. pag 5. 4.



360. seu grad. 0. etenim dicit meridianum ipsam tran-  
sisse cum coluro æquinotiorum.

At Tycho ex eiusd. Thadæi positionibus ostendit fuisse gr.  
0. 10. Declinationem ex altitudine minima grad. 20. 15. col-  
ligit grad. 61. 53.

Cor. Gem-  
mæ pen Ty  
ch. p. 554.

Declinationem facit grad. 60. 40. At ex illis, quæ dicun-  
tur pag. 561. videtur alia deduci declinatio.

Ascensionem rectam facit grad. 360. siue grad. 0. nam cū  
principio Arietis in meridianum venisse vult pag. 560.

Munofij  
pen. Tych  
pag 567

Ascensionem rectam is facit grad. 1. 41. Declinationem  
grad. 62. 0

Landt. Haf  
siæ ex Ty.  
pag 500.  
501. 502.

Tycho ex observationibus Azimuth. & altitudinū Lan-  
dtgrauianis deducit ope Triangulorum ascensiones rectas, et  
declinationes stellæ, quales oportebat Landtgrauum asse-  
re. Easque varias varijs diebus deducit, quam diu v-  
rietatem ipse notat pag. 502. Estque appposita Tabella.

*Summaria Collectio modo inuentarum Ascensionum Retarum, & Declinationum Nouæ Stellæ.*

ANNO	DIES	Tempus		Asc: Recta		Declinatio.	
		H.	M.	P.	M.	P.	M.
1572.  MENSES. December	3	7	52	I	25	61	45 15
	3	8	16	I	24 1/2	61	43 10
	3	8	34	I	25 1/2	61	41 10
	3	9	16	I	36	61	42
	4	8	11	I	17	61	43 20
	4	8	16 1/2	I	47 5	61	43 1/2
	10	7	11 15	I	32	61	44 1/2
	10	7	14	I	19 1/2	61	43
	10	7	20 1/2	I	17 10	61	45 15
	26	4	21	359	38 1/2	61	44
	26	4	26 1/2	359	41	61	42
	26	4	38	359	32 45	61	44 20
	26	4	51	359	26 15	61	46
	II	4	35	0	36	61	45 15
	II	4	36	0	36	61	44 1/2
1573. Ianuar:	II	4	37 1/2	0	38 10	61	45
	26	7	58	I	26	61	8
Februa:	26	8	3	I	28 1/2	61	39
	II	7	50	I	45	61	39 1/2
Martius	II	7	53 1/2	I	19	61	41
	14	8	2	I	31	61	38



Historia locorum ad eclipticam, siue latitudinis,  
& longitudinis stellæ nouæ attributarum.

Tych. posi-  
tio 1. scri-  
ptop p 586.  
cap. 8.

Tych. in 2.  
scripto pa.  
384.

Landtgr.  
Hass. pen.  
Tyc p. 599

pen. Tych.  
p. 613.

Annotatio

pen. Tych.  
pag. 606.

**T**ychō in primo scripto ex distantijs stellæ nouæ observa-  
tis à stellis Cassiopeie colligit longitudinem eius in gr.  
6. 59. Tauri. Latitudinem grad. 53. 59.

At in secundo scripto ex multis inquisitionib. tandem col-  
ligit, & statuit longitudinem in grad. 6. 54. Tauri. Latitu-  
dinem grad. 53. 45.

Landtgravius Hassig in primis literis ad Peucerum se depre-  
hendisse scribit longitudinem stellæ in grad. 7. 10. Tauri, &  
latitudinem Septentrionalem grad. 53. 40.

At ibidem licet ad octauam spheram longitudinem habuiss-  
se grad. 6. 58. Tauri latitud. autem grad. 53. 36.

Verum in 2. a leundem Peucerum stellæ nouæ (non ad o-  
ctauam spheram: sed simpliciter) easdem longitudinem, & la-  
titudinem, quas modo diximus, tribuit. scil. longitud. grad. 6  
58. Tauri. Latitudinem grad. 53. 36.

De modo autem observationum hæc ibidem scribit, Quo-  
niam (inquit) longitudinem, & latitudinem non per  
scrupulosam calculationem; sed adiutorio globi, &  
horologij iustificati perquisuimus, & toto tempore,  
quo perdurauit, deprehendimus eum, ne in minuto  
quidem quoad longitudinem, aut latitudinem motū,  
aut variatum fuisse.

Gaspar Peucerus in literis ad Landtgraviū dicit à se ob-  
seruatam longitudinem loci visi; cum erat proxima vertici  
Stella

Stella grad. 6. 25. Tauri. Latitud. grad. 54. 16. At in minima altitudine reperit longitud. grad. 6. 0. Tauri: latitud. grad. 54. 3.

Arbitratur itaq. parallaxim fuisse in longitudine. m. 25. Corell. in latitudine. m. 13.

Penes eundem Tychonem pag. 622. Vuolfangus Schule- Schuleri, rus easdem longitudes, & latitudes stellæ in maxima, & minima altitudine reperit, quas Peucerus, eandēq; annotavit parallaxim.

Positio Ioannis Prætorij, penes Tychonē pag. 640. Is vir Prætorij, ponit longitudinem stellæ in grad. 7. 0. Tauri: latitudinem grad. 54. 0.

Philippus Appianus in literis ad Landtgraviū Hassiæ po Appiani. nit longitudinem stellæ in grad. 6. cum aliquibus minutis, \* pen. Tyc. quæ non exprimit. Latitud. grad. 53. & aliquot minut. pag. 644. quæ non exprimit. At secundum octauam spheram reperit eam in medio Arietis.

Elias Camerarius reperit longitud. stellæ grad. 7. 10. Camerarij. Tauri: latit. grad. 53. 44.

Sed Erasmus Rheinol. Iunior penes Tychonem pag. 700. Erasmi. Longitudinem reperit in summa altitudine grad. 7. 12. 45. Tauri: latitudinem grad. 53. 36.

In altitudine minima reperit longitudinē grad. 7. 10. 33. Tauri: latitudinem grad. 53. 33. 14.

Cyprianus Leouitius penes eundem Tychonem pag. mibi Leuit. 705. eiusdem stellæ nouæ. Longitudinem ponit in grad. 8. 0. Tauri. latitudinem facit grad. 50. 0.

\* Ponit is longitudinem stellæ visam grad. 5. 57. Tauri. \* And. Noll. thij pen. Tych. pag. 762. Latitudinem visam grad. 55. 0.

Tha-



Thadæi Ha-  
gecij pen.  
Tych. pag.  
525.

Thadæus Hagecius in 1. scripto facit longitudinem stellæ grad. 6. 51. Tauri. Latitud. grad. 53. 55. At in 2. scripto (ibid. Tycho) facit longitudinem grad. 6. 41. Tauri latitud. grad. 53. 59. Verum ex stellis fixis (vt Tycho pag. 527.) deducit longitudinem grad. 6. 54. latitud. 53. 49. Demum in calculo emendato (ibidem Tycho) facit longitudinem grad. 6. 47. Tauri. latitudinem 53. 59.

Fabr. pen.  
Tych. pag.  
549.

Paulus Fabritius Mathematicus, & Medicus Casarcus vt ex dialecti Thadæi Hagecij refert Tycho. obseruauit longitudinem stellæ grad. 6. 14. Tauri latitud. grad. 54. 12.

Munofij pe-  
n. s. Tych.  
pag. 567.

Hieronymus Munsius Hispanus obseruauit Valentia (vt supra) stellæ longitudinem grad. 7. 48. Tauri: latitudinem grad. 53. 36.

Cornelij  
Gēmep. pen.  
Tych. pag.  
553. 560.

Cornelius Gemma in 1. pagellis de stella noua conscriptis longitudinem eius constituit grad. 6. 30. Tauri: latitudinem grad. 52. 40. solum. At in libro de mundi Character. finis eadem stellæ longitudinem atq; eius, quæ in lumbis Cassiopeiæ asserit proindeque longitudinem stellæ nouæ statuit grad. 4. 0. Tauri.

## C A P V T I X

De stellæ motu, ex eoq; suppositio ad sequentes  
indagines.

**P**Lures, grauioresq; scriptores Stellam eandem nouam omni motu alio à motibus stellarum fixarum caruisse asserunt. Tycho his id verbis asserit eod. primo Tomo c. 3. non longe à principio (pag. mihi 300.) constitit ve-

ro (*inquit*) perpetuo in vno, eodemq; loco cæli immota, nihil in hanc, vel illam partem, quod ullis sensibus dignosci poterat, vnquam digrediens; sed eandem semper ad vicinas Cassiopeiæ stellas dispositionem conseruans, *Landtgravius Hassiæ eandem motuum carentiam tribuit in literis 2. ad Peucerum, quæ penes Tycho. sunt. Verba Landtgrauij sunt.* Et toto tēpore, quo perdurauit Cometa hic, deprehendimus eum, ne in minuto quidem quoad longitudinem, aut latitudinem motum, aut variatum fuisse, *Mestlinus pariter hæc penes Tycho. habet,* Animaduertimus autē; quòd nullius, ne tardissimi quidem, planetarū motui se accomodet, sed vnica, & simplicissima quotidiana reuolutione, sicut & stellæ fixæ (de proprio qui in fixis apparet motu, cum sit longe tardissimus, hic non agimus) eundem ab initio apparitionis ad hodiernum vsq; diem posittum ad illas retinens, circumferatur. *Peucerus in literis ad Vuolphium hæc et ipse habet.* Tum quòd (*inquit*) fixarum instar nullo alio, quàm primi motus circumactu conuertitur. *Ioan. Præt. Ioachimicus idem asseruit referente eius Verba Tycho. c. eod. 9. pag. mihi 640.* Motus (*inquit*) huic fideri nullus excepto eo, quem cum stellis fixis cōmunē habebat, eundemq; quē primo habuit locū, deinceps semper retinuit. *Paulus Fabricius Mathem. & Medicus Casareus immotum, & ipse posuit (vt Tycho testatur) eod. c. 9. p. mihi 529.* *Paulus itidem Hainz. in motū, vt superiores faciunt. Verba sunt in literis ad Vuolph. c. eod. 9. p. mihi 537.* cumq; in Tauro fixus, iquit hucusq; atq; imobilis in eo ipso Cœli loco i quo primū cōspectus est, & hereat. *Man. pariter,*

Eod. tomo  
cap 9 pag.  
613.

Eod. Cap. 9  
pag 535.



Car. end 9.  
pag. 691

Fod Car. 9.  
pag. 691.

*Et cum eo Clavius immotum fecere. Maurolicus, cuius verba refert, & sententiam prorsus suscipit Clavius comm. in Spher. Sacrobosc. post digress. de quantitate stellarum hæc habet inter cætera. Quod præter hæc & stare etiam suo loco videtur, nec alio, quàm diurno motu progredi, ac una cum firmamento reuolui, Hoc demum de motu, seu de immobilitate stelle communiter ferre Scriptores, ac observatores tradidere. non defuere tamen, qui motum illi tradiderunt; Et horum alij ascensionem tradidere; eamq; motu recto, ut Elias Camerarius cuius verba penes Tychonem; Hoc fidus (inquit) non decreuit tempore: sed potius altius in firmamentum ascendit; cum nullam ullis temporibus parallaxim fecerit, Idem quoq; credidit Ioannes Dee Angelus penes eundem Tychonem; immò, & Landtgravius consensisse videtur affero verba Tychonis, Retulit (inquit) mihi eximius Illustrissimi Principis Vuilhelmi Hassiæ Landtgrauij Mathematicus, Christophorus Rothmannus (cum me iussu sui Principis instrumentorum meorum astronomicorum perspiciendi causa non ita dudum inuississet) quòd ex familiari colloquio prædicti D. Ioann. Dee; quando Casellas redeundo in Patriam transisset, inter alia perceperit, ipsum omninò in ea fuisse sententia; stellam hanc neotericam intra mundi quidem ætherei vastissimam capacitatem contentam extitisse: attamen non in eodem loco quoad remotionem à terris perpetuò permansisse; sed paulatim ab humiliori situ in sublimiori per lineam rectam ascendendo se recepisse. quæ sanè opinio, & si ab Illustrissimo prædicto principe tum etiam Cornelio Gemma*

ma non improbanda visa est, pace tamen tum horum  
tum ipsius Dce dixerim, nullatenus huic stellæ con-  
sentanea fuit, *Hac ibi Tycho. at sententiam Cornelij Gē-*  
*mæ plenius refert, quæ fuit stellam primum descendisse; po-*  
*stea ascendisse eatenus, ut ob immensam à visu nostro elon-*  
*gationem videri desierit; non quod esse desierit; motum ve-*  
*ro utrunq; per lineam rectam fuisse asserit. Verum motus*  
*per lineam à centro rectam nullam facit loci veri differentiã,*  
*ut ex ea quoq; positione stella eundem semper locum verum*  
*retinuerit. Georgius Buschius motum circulare per epicy-*  
*clum, vel epicycli instar tribuit; idem Tycho refert cap. 10.*  
*pag. mibi 772. dicit vero, Id vero quod illic habet, cu-*  
*ius etiam in prioribus chartis mentionem fecerat stel-*  
*lam hanc ad modum epicyclorum in itando Iouem.,*  
*qui tunc temporis à perigæo sui epicycli ascendebat,*  
*se se versus superiora sustulisse, & ob id locum suum in*  
*anteriora mutasse id inquam omnino fallum est, hac il-*  
*le. at refert quoq; alium suppresso nomine, qui apud stellam*  
*primam in Collo Cassiopeie exor. à inde ad humerum eius pro-*  
*cessisse dexterum, atq; inter secundam & 21. eius stellam*  
*interuallo temporis 53. dierum confecisse grad. 19.6.1. cō-*  
*mentus est. quæ historia merito à Tychone rejicitur; cum om-*  
*nium aliorum observationibus è regione repugnet. Cypria-*  
*nus Leouitijs motum; sed multo minorem, & subdubitan-*  
*do tribuit verba sunt, Motum stellæ, quem suapte na-*  
*tura haberet, nullum animaduertere potui; proinde*  
*mansit in vno, eodemq; loco per duos integros pene*  
*mensis: nunc vero intra mensem vnicū videtur mihi*  
*stella illa aliquantum progressa ad gradus tres in Bo-*

Cap. cod.  
pag 563



ream versus ipsum sidus Cephei, legimus verba hac pene s Tychonem parum post principium cap. 10 pag. mibi 705 In hac sententiarum varietate ego suscipio priorcm, ut plurimum, et grauiorum virorum obseruationibus respondentem; eritq; mibi pro suppositione ad sequentes indagines: Licet quomodo utar suopositione (nempe intra paucularum horarum intervallum non mutasse eam locum) conspirent etiam aduersarij multi; tum qui rectum solum motum assignant ascensus, aut descensus: tum qui circularem quidem assignant; sed exiguum, ut Buschius. ex Leouitio etiam horae spatium solum secunda quindena mota esset, differentia nempe exigua, et sensum effugiente.

---

## C A P V T X.

Ordo seruandus in demonstranda fede stellæ nouæ ostenditur. Conclusio autem est. stellam fuisse subtus Lunam.

**I** Actis iam, quæ præcessere, fundamentis: accedamus ad demonstrandam propositam conclusionem; nempe stellam anni 1572. sublunarem fuisse, si obseruationes eius, tunc temporis habitæ, quæ comparari possunt, earumque saltem potiores, suscipiantur. Conferentur autem binæ in duobus diuersis locis peractæ eodem tempore; ex locis scilicet visis parallaxim verticalem inuestigando, ex eaque parallaxi distantiam stellæ à centro, iuxta prop. 8. cap. 2. primo

primo libro Antiticho. At vero capit. eodem prop. 13. quinque indagines collegimus, quibus ex visis locis (vero adhuc ignoto) parallaxis inuestigari potest. In presentia itaque singulas earum experiemur in obseruationibus eius temporis; qua potissimum à Tychone describuntur. qui cum accerime tueatur stellam fuisse caelestem, immò in octaua sphaera collocatam; Nemo suspicari potest ab eo relatas ad antiquam schole opinionem propugnandam; cum & nonnullas earum extorquere conetur ad eam ipsam sententiam euertendam. Indagines autem quinque; quas prop. suimus, hæ erunt. Prima quidem ex differentiis parallaxium verticalium, data distantia visa stellæ à vertice alterutrorum duorum terræ locorum, quorum etiam latitudinis differentia data sit.\* ex hac via conferantur, & persabuntur obseruationes stellæ in meridiano à duobus terræ locis latitudine differentibus, quæ comparationem admittunt: multas enim non admittere, quaque id de causa, intelligemus. Secunda indago parallaxis, item verticalis, erit ex distantis visis stella à duorum terræ locorum verticibus obseruatis, & datis Azimuth. utrobique autem. eodem tempore obseruatum esse supponitur. Prop. tertia cap. quinto primi libri Antitichonis tertia Indago eiusdem parallaxis verticalis erit ex declinationibus visis, differentiaq. parallaxium ascensionis rectæ duobus terræ locis, quorum notæ sint latitudines, notaq. sit longitudinis inter eos differentia; si qua datur. Supponitur præterea notum Ecliptica punctum, quod in Meridiano tunc temporis reperitur. Indago autem ipsa traditur, & demonstratur prop. prima, & quarta capit. 5. libro eodem primo Antitych. quarta Indago erit ex datis latitudinibus, & lon-

\* Pri. libro  
Antitych.  
c. 3. prop.  
4.



¶ longitudinibus stellæ visis; adeoque data differentia parallaxium ad eclipticam respectu duorum terræ locorum, qui vel latitudine solum differant, vel longitudine, vel utraq; Sintq; differentiæ, seu sit differentia data, &c. ex prop prima cap. 7. lib. eod. 1. Antitych. Quinta demum imago erit ex prop. 1. cap. 9. lib. eod. procedetq; ex observationibus distantie visæ stellæ novæ ab eadem aliqua stella fixa, observationesq; habitæ fuerint in duobus terræ locis, quorum latitudo sit data, constetq; tempus observationum. hic erit ænōstrationum progressus: nunc iam primam etiam, indagandamque aggrediamur.

---

## C A P V T X I.

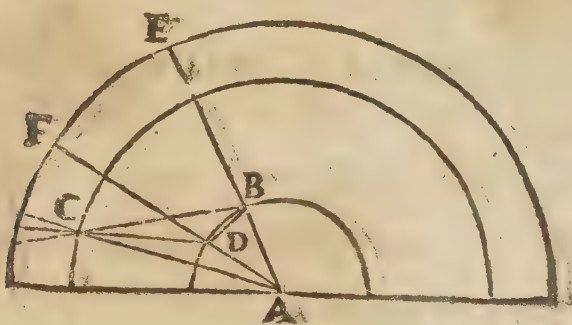
Lemmata quædam præmittuntur.

**P**rimo autem Lemmata quædam præmittuntur ad evidentiorē demonstrationem eorum, quæ sequuntur. Sit terræ semicirculus circa centrum A. in quo duo loca signentur B. D. intelligaturq; ducta chorda B D. necnō & semidiametri A B. A D. quæ producantur usq; ad E. F. supremi Cæli puncta. quorum E. erit vertex puncti, & loci terræ B. & F. vertex loci D. Accipiat postea punctum quoduis. C. ¶ in quavis altitudine etiam stellarum fixarū extra tamen lineas A B E. A D F spatiumquē interceptum nunc ad partes D. extra ipsa esse supponatur.

Primum Lemma.

Primum dico rectas lineas C D. C B. B D. quantacunque sit

que sit altitudo puncti C. constituere triangulum; hoc est tri-  
 angulum constitui à duabus quibuscumque lineis visi loci eiusdem  
 visibilis, etiam si stella fixa fuerit, et chorda circuli terræ  
 inter loca, ex quibus visibile prospicitur eodem temporis mo-  
 mento intercedens: etenim quantacunque sit altitudo puncti  
 C. semper tamen duo puncta, et loca. B. D. re ipsa inter se  
 distincta erunt. ideoque etiam duæ rectæ B. C. D. C. inter se  
 distinctæ. Estque recta B. D. re ipsa distincta ab earum ut-  
 traque; nam esto cum alterutra ipsarum eadem scilicet nunc cum  
 C. D. ut B. D. C. sit recta linea: duæ ergo rectæ lineæ B. D. C.  
 B. C. claudunt superficiem contra comm. not.



## Secundum Lemm...

Dico 2. duos angulos C. B. D. C. D. B. quantacunque fue-  
 rit altitudo puncti C. non posse esse maiores duobus rectis. ete-  
 nim Duo anguli unius trianguli non possunt esse maiores duo-  
 bus rectis prop. 22. primi elem. at duo anguli C. B. D. C. D. B.  
 sunt eiusdem Trianguli B. C. D. ex prox. Lemmate; ergo non  
 possunt esse maiores duobus rectis.

Non solum duo anguli eiusdem Trianguli nequeunt esse Annotatio  
 maiores duobus rectis, sed sunt etiam minores ex eadem prop.



32. Cum à duobus rectis excedantur quantitate tertij anguli eius ipsius Trianguli; idq; ex Geometrica acrimia; at quoad sensum in altitudine, distantiaq; stellarum fixarum angulus C. definit sensibilis esse, & ideo duo anguli reliqui euadunt iudicio sensus æquales duobus rectis: Veruntamen nunquam euadunt, vllaue ratione maiores duob. rectis; quia sensus nihil illis adijcit supra duorum rectorum angulorum quantitatem: cum id unum operetur, vt angulus B C D. euanescat, duobusq; idcirco reliquis angulis accrescat, qui eo ipso duob. rectis æquales videantur.

### Tertium Lemma.

Dico Tertio rectam A C. cadere extra arcum B D. ad partes D

Secus enim, vel transiret per D. vel per B. vel per punctum aliquod inter B. D. interiectum, at nihil horum: supponitur enim cadere extra lineas A B E. A D F. spatiumq; interiectum; at si transiret per B. esset eadem in linea A B E. si per D. esset in linea A D F. si per punctum inter B. D. esset in spacio inter easdem lineas interiecto contra constructionem, eaq; que in constructione supponuntur.

#### Annotatio

Hæc Lemmata ea præsertim de causa posita sunt, ne cuiuspiam videatur petitio principij, dum vt mur figura modo descripta, & infra describenda; quasi huiusmodi figura solis phenomenis conueniat parallaxim patientibus; ideoque dum dubitatur; vtrum stella noua parallaxim experta sit, non potuerit absq; principij petitione ea ipsa figura illi accommodari. Demonstrauimus itaq; figuram conuenire non solum phæno-

menis

menis conspicuam parallaxim subeuntibus ; sed etiam stellis fixis ; cum hoc tamen discrimine ; quòd in stellis fixis angulus  $BCD$ . sensum effugit : at in phenomenis parallaxi obnoxijis conspicuus redditur.

At etiam lineæ  $AC$ .  $BC$ . sensu non distinguuntur in stellarum fixarum distantia cū idem sit prorsus quoad sensum aspice re ex puncto  $B$ . atq; ex centro  $A$ . pariter  $AC$ .  $DC$ . non distinguuntur sensu eandem ob causam ; licet re ipsa etiam in distantia stellarum fixarum  $AC$ . cadat extra utranq; ipsarum, ut Lemma contendit.

### Quartum Lemma.

Si eiusdem phenomeni ex duobus diuersis terræ locis (at sub eodem verticali) eodem tempore obseruatae distantie a verticibus ipsorum exhibeant angulos  $CBD$ .  $CDB$ . simul sumptos maiores duobus rectis eiusmodi obseruationes comparisonem non admittunt ex parallaxi, & ad parallaxim.

Etenim si recta visione ponatur conspectum phenomenon  $C$ . sit Triangulum  $BCD$ . cuius duo anguli  $BDC$ .  $CBD$ . non possunt esse maiores duobus rectis ex secundo Lemmate, unde eo in casu falsitatem obseruationes includunt, vel ambæ, vel alterutra ipsarum. Quòd si non recta visione, sed refracta ponatur conspectum visibile, ac phenomenon, tum parallaxis hoc in casu figura euertitur : unde indago, & dijudicatio eius adsit ne, an non, cessat. Euerti autem figuram parallaxis ex refractione in presentia ita ostendetur. sit eadem figura, quæ proxime, at ductis  $BC$ .  $DC$ . nõ erit visio per illas : si refracta ponatur visio, nam sit planum refractiuum

H

H, N.





## Lemma Quintum.

*Stella eadem noua anni 1572. in locis omnibus inter se periecis eandem parallaxim retinuit, adeoq. eandem à vertice distantiam visam; immota siquidem motu quouis proprio ponitur.*

*Demonstratum fuit Lemma de quouis phænomeno (motu proprio præcluso) in primo libro Antitych. cap. 3. annot. ad prop. quartam: at exactius in prima duarum annotationum allditarum libro de obseruationibus indicis P p. Iesuitarum Cometæ 1618.*

*Hinc factum est, ut obseruationes altitudinum meridianarum stellæ nouæ in locis etiam longitudine differentib. contulerimus; tanquam si sub eodem Meridiano loca fuissent, ut in prima Demonstratione, mox sequutura ex collatione obseruationum peractarum Messanæ, & Augustæ. diuersâ illæ Vrbes longitudinem obtinent: attamen spreta illa differentia non secus, ac si eandem penitus habuissent, cōtulimus: etenim quod de loco perisco, ex Gr. Augustæ, & sub eodem Messanæ meridiano videmorationis nostræ colligitur, id prorsus congruit Augustæ. Idemq; de cæteris collationibus intelligatur.*

Corellariū



## CAPVT XII.

Demōstratio prima qđ stella fuerit sublunaris ex pri.  
Indagine; ducitur autem ex collatione obseruationum Maurolici, & Pauli Hainzelij altitudinis maximæ stellæ in Meridiano.

**C**onclusionem propositam, Quòd stella anni 1572. sublunaris fuerit, nunc demum demonstrandam ex prima indagine aggrediamur: primo autem consero simul obseruationem maximæ altitudinis meridianæ stellæ Francisci Maurolici Abbatis Messanensis, quam suscipit, & commendat Clavius, & obseruationem eiusdem altitudinis meridianæ maximæ Pauli Hainzelij, quam recipit, & commendat Tycho. obseruauit eam altitudinem Maurolicus gr. 62. Distantiam nempe à vertice grad. 28. in Horizonte Messanæ, cui polum eleuari grad. 38. 30. asserit: Paulus autem Hainzelius (ut præsertim Emendat Tycho) obseruauit eiusdem altitudinem in horizonte Geggingæ, seu Augustæ grad. 76. 34. 30. constant vero hæc ex cap. tertio supra.

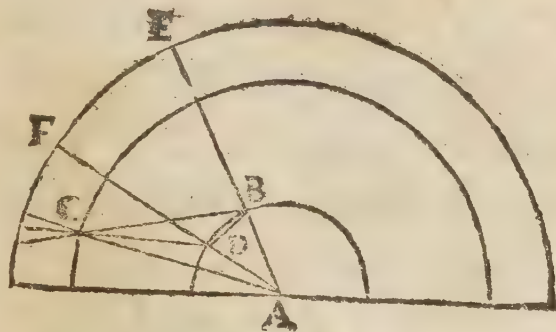
Quoniam autem Paulo Hainzelio polus eleuabatur grad. 48. 22. (ut Tycho refert) demōstrationesq; adducit in primo Tomo cap. 4. \* differentia latitudinis locorum Augustæ, & Messanæ est grad. 9. 52. at differentia obseruatarum altitudinum meridianarum stellæ fuit grad. 14. 35. à qua si detrabatur differentia latitudinum grad. 9. 52. restant grad. 4. 42. 30. pro differentia parallaxium; & totidem graduum colligetur, deduceturq; idem angulus. BC D. eruendo angu-

los Trianguli.  $BCD$ . ex distantijs verticalibus visis, et ex arcu  $BD$ . dato; scilicet ex data differentia latitudinis regionum, ut proximè videbimus; qui indaginum diuersarum in idem consensus cōfirmat figuram parallaxis nihil ex illis observationibus perturbari, ut ritè ex ea calculus, ac inquisitio procedere possit, & debeat.

Nos iam itaq; prosequamur. Erunt autem in ea figura angulus  $CBE$ . distantia stella visa à vertice Maurolici grad. 28. Ang.  $CDF$ . distantia visa à vertice Hainzel. gr. 13. 25. 30. Arcus  $BD$ . grad. 9. 52.

Primo Quæritur. Quot milliarius sit chorda  $BD$ . quorum  $AB$ . ponitur 3035.

Quoniam arcus  $BD$ . est grad. 9. 52. eius dimidiū erit grad. 4. 56. sinus autem gr. 4. 56. est 8600. quarum partium  $AB$ . sinus totus est. 100000. Duplum itaq; sinus eiusdem scil. chorda  $BD$ . est earūdem partiū. 17200 ex regula ergo aurea iuxta prop. 3. Datorum Euclid. quarum partium  $AB$ . est 3035. (Tot scilicet milliarius) earum erit  $BD$ . 522.





1. ter      2. ter      3. ter      4. ter  
 100000.   3035.   17200.   522. Tot milliariū est B D.

Secundo. Quæruntur singillatim  
 Anguli Trianguli B C D.

Quoniam Arcus B D. est grad. 9.52. erit pariter angulus B A D. eorundem graduum 9.52. reliqui itaq; anguli. ABD. ADB. s. mulg. 170.8.  $\text{¶}$  singuli gr. 85.4. cū sit triāgulus A B D. Is si heles, dictiq; anguli ad basim; anguli itaq; sub basi D B E. B D F. erunt singuli 94.56. reliquorum scilicet grad. ad duos rectos.  $\text{¶}$  quoniam si ab angulo D E E. grad. 94.56. Detrahatur angulus C B E. grad. 28. restat angulus C B D. grad. 66.56. cumq; angulus B D F. sit grad 94.56. atq; angulus C D F grad. 13.25.30. erit totus angulus B D C. grad. 108.21.30. quod si anguli C B D. B D C. simul sumpti (erit autem eorum summa grad. 175 17.30.) detrahantur ex duobus rectis grad. 180 restabunt pro angulo B C D. grad. 4.42.30. vt ex priore via etiam colligebatur. Subijciamus in sequenti descriptione angulos inuentos, ac sinus illis oppositos, ad usum sequentium propositionum

	§	C B D. grad. 66.56.	§	§	92 00.5
Anguli	§	B D C. grad. 108.21.30.	§	Sin. §	94 910.
	§	B C D. grad. 4.42.30.	§	§	8 208.

Tertio. Quæritur. Quot milliarium sit B C.

\* Pro. prima Triāg. rect. Clau.

Quoniam latera\* Triangulorum rectilineorum eandem  
 inter

inter se proportionem habent, quam Sinus angulorum oppositorum. latus itaque  $BD.$  ad  $BC.$  in Triangulo  $BCD.$  erit ut sinus anguli  $BCD.$  ad sinum anguli  $BDC.$  scilicet ex proxima descriptione Vt  $8208.$  ad  $94910.$  \* Datur autem  $BD.$  milliarius  $522.$  dabitur etiam  $BC.$  in iisdem milliarijs: Ex regula itaq; aurea reperietur  $BC.$  milliarius  $6036.$  proximè.

\* Prop. ter. Datorum.

1. ter	2. ter	3. ter	4. ter.
8208.	94910.	522.	6035. & prox. 6036

$  \begin{array}{r}  94910. \\  522. \\  \hline  189820. \\  18982. \\  47455. \\  \hline  49543020.  \end{array}  $	$  \begin{array}{r}  07 \\  04874 \\  00295780 \\  49543020 \{ 6035 \\  8208888 \\  \hline  82000 \\  822 \\  8  \end{array}  $
----------------------------------------------------------------------------------------------------------------------	---------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------

Quarto. Queruntur singillatim anguli  
 $ACB.$   $BAC.$

Dantur in Triangulo  $BAC.$  duo latera  $AB.$  milliarius  $3035.$   $BC.$  milliarius  $6036.$  & angulorum duorum, quibus ipsa obijciuntur, aggregatum grad.  $28$  sunt autem entem anguli dicti  $ACB.$   $BAC.$  dabuntur \* etiam ij ipsi anguli singillatim. Progressus \* autem esto. congregentur dicti duo anguli (erit autem summa grad.  $28.$  ut modo diximus) cuius summa dimidium grad.  $14.$  horum autè tangens

\* Prop. 12. Triang. recti. Clau. \* ead. pp.

est



# 64 De tribus nouis Stellis

est 24933. aggregentur etiam duo latera AB. BC. scil. mill.  
3035. et mill. 6036. summa autem mill. 9071. dimidium  
4535. ÷ differētia ab alterutro latere est 1500 ÷ erit de-  
inde series, et operatio regulæ aureæ subiectum in modum.

1. ter	2. ter.	3. ter.	4. ter.
4535 ÷	24933.	1500 ÷	8248.

Conclusio

Si detrahatur itaq; angulus nunc inuentus grad. 4. 43.  
ex dimidio aggregati angulorum grad. scil. 14. relinquetur  
angulus ACB. minor duorum graduum 9. 17. siq; idem  
angulus addatur eidem aggregati dimidio, resultabit angulus  
BAC. grad. 18. 43. Qui duo anguli quarebantur.

Corellariū

\* primo li.

Antit. c. 1.

Defin. 9. p.

ordinis D.

\* defi. ead.

Et quoniam parallaxis stellæ nouæ Messianæ fuit angulus  
ACB. \* fuit ea parallaxis grad. 9. 17. at parallaxis eiusdem  
stellæ Augustæ fuit angulus \* ACD. qui est grad 4. 34. 30  
detractis scilicet grad. 4. 42. 30 (quātus est angulus BCD)  
ex angulo ACB. grad. 9. 17. restant pro angulo ACD. gr.  
4. 35. 30.

Quinto Queritur. quot milliariū AC. fuerit  
distantia stellæ à mundi centro.

\* P. prop.

Triang. rect

Clau.

In Triangulo ABC. latus AB. ad latus BC. \* vt sinus  
anguli ACB. ad sinum anguli ABC. est autem sinus angu-  
li ACB. 16132. ¶ anguli ABC. gr. 152. sinus. 46947.  
idem scilicet, qui anguli deinceps CBE. grad. 28. at datur  
præterea AB. in milliariū numero scil. 3035. Ergo da-  
bitur \* in iisdem milliarijs AC. ex regula nempè aurea proue-  
niet milliariū 8832. tantaq; distantia stellæ à centro mū-  
di ex collatis duabus illis obseruationibus deducetur.

\* prop. 3

Dat.

I. ter

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
16132.	46947.	3035.	8832.

Conclusio totius demonstrationis.

Minor itaq; deducitur distantia stellæ à Centro mundi tribus terræ semidiamentris; adeo ut ex positione Ptolomæi, qui distantem Lunam à centro mundi semidiamentris  $33\frac{11}{30}$  terræ facit; fuerit illa subter Lunam semidiamentris pluribus Triginta; at secundum Copernicū, qui semidiamentros 52. inter Lunam, & centrum mundi statuit, fuisset infra Lunam semidiam. 49. & amplius

C A P I T E X I I I.

Demonstratio 2. ex ead. i. indagine. Conferuntur duæ observationes Pauli Hainzelij, & Vuolfangi Schuleri maximarum stellæ altitudinum meridianarū. cum Schulero consensit Gaspar Peucerus.

**I**dem demonstrabitur ex observationibus Pauli Hainzelij, & Vuolfangi Schuleri meridiane altitudinis maximæ eiusdem stellæ. Obseruauit itaq; Hainzelius maximam stellæ altitudinem gr. 76. 34. 30. Augusta seu Geggingæ, cuius poli eleuatio est grad. 48. 22. Schulerus & cro supputauit grad. 80. 15. ex obseruatione altitudinis meridiane minimæ, quam capit instrumento eiusdem perpetuè temporis grad. scilicet 23. 33. At dum instrumento maximam

I

etiam



etiam obseruauit, inuenit eam grad. 79. 56. pro grad. 80. 15. existimauitq; differentiam minut. 19. intercedentem, esse parallaxim, quam stella passa sit, cui parallaxi obstat pro viribus Tycho. Verum de conatibus eiusmodi Tychonis supra dixi. Veruntamen, ut ego litem eius in presentia remoueam, maximam altitudinem ex calculo, non ex obseruatione capiam. cessabit ita parallaxis Tychoni perosa: at aliam etiam ob causam prætuli deductam calculo altitudinem obseruatam instrumento. etenim si hanc cepissem, & adhibuissem, duo anguli  $CBD$ .  $BDC$ . fuissent maiores duobus rectis, adeoque obseruationes comparationem non admisissent ex quarto Lemma cap. 11. futuros autem fuisse angulos dictos maiores duobus rectis in annotatione monstrabimus. Interim retineo altitudinem poli Vuitembergæ, ubi obseruauit Schulerus, nec non, & Peucerus grad. 51. 54. ut Schulerus asserit eam obseruatam diligenter ab Erasmo Rheinoldo, Mathematico insigni, cui etiam Mathematicus alius opem tulit. Tycho\* eam altitudinem demoliri conatur; eo quod scil. obstat conatibus suis, & ex Lipsiæ latitudine conatur emendare latitudinem Vuitembergæ, ab illis viris obseruatam; qua in re desidero in Tychone in aliorum dictis censendis æquiorum animum. Homelius obseruauit altitudinem poli Lipsiæ grad. 51. 17. Rheinoldus obseruauit altitudinem poli Vuitembergæ gr. 51. 54. ab alijs etiam Mathematicis adiutus; credit Homelio Tycho: non credit Rheinoldo, licet hic illo excellentior in disciplinis mathematicis, celebriorq; fuerit: quodq; maius est ex Lipsiensi altitudine potius coniecturis geographicis ad indagandam Vuitembergæ latitudinem pergit, quam ut semel, et iterum obseruata latitudini eius Ciuitatis à doctis viris, ac

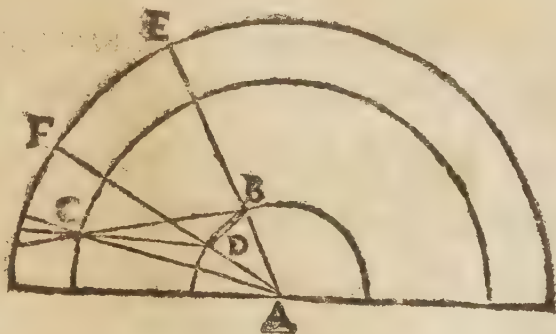
\* c. 9. pag.  
631.

Mathematicis peritis ibi commorantibus fidem adhibere *ve-*  
*lit* : praesertim cum accedat auctoritas \* Gasparis Peuceri ,  
 quem etiam plurimi facit Tycho . is in responsione ad literas  
 Landtgrauij Hassiae ea de declinatione stellae dieit , quae con-  
 cludant altitudinem poli Vuitembergae ab eo captam fuisse gr.  
 51. 54. ex altitudine siquidem meridiana maxima deducit  
 declinationem stellae fuisse grad. 61. 58. & ex altitudine  
 stellae meridiana minima grad. 23. 33. deducit declinatio-  
 nem gr. 61. 39. Vtraque ratione colligitur poli altitudo, quam  
 dicimus grad. 51. 54. Hæc ideò de Peucero dixi ; quoniam  
 Tycho \* illi tribuit aliam potius sententiam : ex ratione enim  
 umbræ æquinoctialis ad gnomonem fermè, ut 19. ad 15. col-  
 ligit Peucero fuisse altitudinem poli grad. 51. 58. licet ex ea  
 proportione 19. ad 15. umbræ ad gnomonem potius seque-  
 tur altitudo grad. 51. 43. at quicquid sit, hoc saltem constat  
 in eadem Rheinoldi altitudine perstitisse Peucerum .

\* penes Ti-  
 ch. in 1. eo  
 de Tomo  
 pag. 606.

\* Cap. ced.  
 pag. 632

His præmissis præcedē-  
 tem figuram reponamus,  
 in qua B sit Augusta, si-  
 ne Gegginga, locus scil. ob-  
 seruationis Hainzelij, & D.  
 Vuitemberga, locus ob-  
 seruationis Schuleri : &  
 problema prosequamur .



Erit ergo ex observationibus *angulus* C B E. *distantia*  
*visa stellæ à vertice* Hainzelij grad. 13. 25. 30. *Angulus*  
 F D C. *distantia visa stellæ à vertice* Schuleri grad. 9. 45.  
*arcus* B D. *differentia latitudinis regionum* grad. 3. 32. cæ-  
 tera perquiruntur .



Primo Quæritur. Quot milliarius sit B D.

Procedendo ergo ex fundamentis præcedentis dimidij anguli B A D. grad. scilicet 1. 46. sinus est 3083. duplum sinus, adeoque chorda B D. (6166) quarum partium A B. est 100000. ergo quarum A B. est 3035. earum erit B D. ex regula aurea. 187.  $\frac{1381}{10000}$  Tot scilicet milliarius; proxime autem fractio in hanc traducitur  $\frac{7}{50}$  ut sit B D. mill.  $187 \frac{7}{50}$

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 3035. 6166. 187  $\frac{1381}{10000}$  & prox.  $187 \frac{7}{50}$

Secundo Quærentur singillatim tres anguli  
Trianguli B C D.

Est angulus B A D. grad. 3. 32. reliqui ergo duo anguli ABD. ADB. simul erunt reliquorum ad duos rectos gr. 176. 28. singuli ergo 88. 14. duo itaque anguli deinceps D B E. B D F. erunt singuli grad. 91. 46. quocirca cum sit angulus D B E. grad. 91. 46. C B E. grad. 13. 25. 30. reliquus C B D. erit grad 78. 20. 30. Rursus B D F. est gr. 91. 46. & C D F. grad. 9. 45. Totus ergo angulus B D C. erit grad. 101. 31. reliquus itaque angulus B C D. grad. 0. 8. 30. erit ergo schema angulorum singulorum, sinuumque oppositorum, quod subiicitur.

	{	C B D. grad. 78. 20. 30.}	{	97937.
Anguli	{	B D C. grad. 101. 31.	{ Sin. }	97987.
	{	B C D. grad. 0. 8. 30.}	{	247.

Ter-

Tertio Queritur. quot milliarius sit BC.

Est in Triangulo B C D. ut sinus. 247. anguli C B D. ad sinum anguli BDC. 97987. ita latus BD. ad latus BC. est autem latus BD. milliarius 187  $\frac{7}{50}$  ex regula itaq; aurea ob causam superius allatam erit BC. eorundem milliario 74240. proximè.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
247.	97987.	187 $\frac{7}{50}$	74240.

Quarto Queruntur singillatim duo anguli ACB. BAC.

In Triangulo ABC. data sunt duo latera AB. BC. hoc milliarius 74240. illud 3035. continentq; angulum A B C. datum grad. 166. 34. 30. dabuntur etiam (ut in precedente) singillatim anguli ACB. B A C. progressus itidem, ut in precedenti. aggregatum duorum terminorum 74240. 3035. erit 77275. dimidium 38637.  $\div$  differentia dicti dimidij ab alterutro termino. 35602  $\div$  Aggregatum autem duorum angulorum BAC. ACB est grad. 13. 25. 30. quadratus scilicet angulus exterior C B E. eiusq; dimidium 6. 42. 45. cuius tangens 11769. erit ergo regula aurea.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
38637 $\div$	11769.	35602 $\div$	10844.

Tangens differentie dimidij aggregati angulorū ab alterutro angulo; est itaq; differentia eiusmodi graduum 6. 11.

Atq; erit, ut deduximus differentia angulorū g. 6. 11. scilicet itaq; ea differentia detrahatur de aggregati angulorum dimidio, restabit angulus A C B. grad. 0. 31. 45. Et si eadem differentia



differentia addatur eidem dimidio aggregati, resultabit angulus  $BAC$ . grad.  $12.53.45$ .

Corell. pri. Quoniam autem angulus  $ACB$ . est parallaxis, quam passus fuit Hainzelius: constat eam parallaxim fuisse grad.  $0.31.45$ .

Corell. 2. Quoniam vero angulus  $BCD$ . fuit gr  $0.8.30$ . (ut vidimus) restat angulus  $ACD$ . parallaxis Schuleri grad.  $0.23.15$ .

Quinto quæritur. Quot milliarius sit  $AC$ . distantia stellæ à mundi centro, seu ad expeditionem operationem, quot semidiametrorum terræ.

Vt in precedente est latus  $AB$ . ad  $AC$ . ut sinus anguli  $CAB$ . grad.  $0.31.45$ . scil.  $923$ . ad sinum anguli  $ABC$ . est autem sinus  $23217$ . quarum ergo partium  $AB$ . est  $1$ . Tot scilicet semidiametrorum terræ, earum erit  $AC$ . ex regula aurea  $25 \frac{142}{977}$

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter. §
923.	1. terr. semid.	23217.	$25 \frac{142}{977}$ § terr. Semid.

Corell. Fuit ergo stella ex hac demonstratione subter Lunam semid. circiter terræ 8 iuxta positionem Ptolomæi; at iuxta positionem Copernici circiter semid. 27.

Annot. 1. Dixi, si altitudinem maximam sumpsissemus instrumento captam à Schulero, angulos duos  $CBD$ .  $BDB$ . maiores futuros fuisse duob. rectis; hoc modo ostendo: cæteris enim permanentibus, nempe angulo  $CBD$ . grad.  $78.20.30$ . et angulo  $BDF$ . grad.  $91.46$ . angulus  $CDF$ . fuisset grad.

10. 4.

10.4. Totus ergo angulus  $BDC$ . grad. 101. 50. duo itaq;  
anguli  $BCD$ .  $BDC$ . simul grad. 180. 10. 30. maiores sci-  
licet duobus rectis decem scrupulis cum dimidio: quod erat  
ostendendum.

Contra sumendo altitudinem maximam calculo deductam  
ex minima, sicuti sumpsimus grad. 80. 15. omnia respon-  
dent, ut respondere oportebat in figura parallaxis: Etenim  
angulus  $BCD$ . prouenit grad. 0. 8. 30. ex inuestigatione  
angulorum Trianguli: at totidem prouenit comparando dif-  
ferentiam altitudinum obseruatarum cum differentia latitu-  
dinis locorum. nempe differentia altitudinum obseruatarum  
(Augustæ quidem grad. 76. 34. 30. Vintembergæ. 80. 15.)  
est grad. 3. 40. 30. at differentia latitudinis locorum (nem-  
pe inter latitudinem grad. 48. 22. & latitudinem grad. 51.  
54.) est grad. 3. 32. quæ si detrahatur ex grad. 3. 40. 30.  
restant grad. 0. 8. 30. pro differentia parallaxium; hæc ita-  
que eius indago cum precedenti consentit, ut ex figura paral-  
laxis liceat obseruationes simul conferre.

Annot. 1.

## CAPVT XIV.

Tertia Demonstratio eiusdem conclusionis ex prima  
pariter indagine. conferuntur obseruationes Ty-  
chonis in primo scripto, & Hainzelij minimæ alti-  
tudinis.

**C**onfero tertio obseruationes Tychonis in primo scrip-  
to altitudinis meridiane minimæ stelle cum obserua-  
tionibus Hainzelij: obserauit eam Tycho grad. 27  
16. Obseruauit Hainzelius grad. 20. 10.

Pre-



Annot.

\*pag. mihi  
347. est au-  
tem in c. 4  
\*pag. 771.

Premitto autem, cur obseruationem primi scripti Tycho-  
nis prætulerim obseruationi eiusdem in secundo scripto. Tres  
vero causæ sunt. Prima quoniam priores obseruationes ab eo  
habite sunt stella adhuc extante: de secundis obseruationi-  
bus non idē constat. Secūda quoniā in 2. quoq; scripto confir-  
mat Tyc. \* id qđ in primo dixerat stellā in maxima altitudine  
meridiana distitisse à vertice sex gradibus; & idem repetit  
in examine scripti Georgij Buschij \* dicit declinasse à verti-  
ce suo grad. 6. cum maximè sublimis fuit; ex quo dicto col-  
ligitur altitudo eius meridiana minima g. 27. 56. quod ita de-  
ducitur. Est distātia poli à vertice g. 34. 2. cū sit altitudo po-  
li g. 55. 58. posita itaq; distantia stellæ à vertice g. 6. restabit  
distātia stellæ à polo g. 28. 2. at æqualis est distātia eius à po-  
lo in minima altitudine, ea quoq; erit g. 28. 2. verū si detrahā-  
tur grad. 28. 2. ex altitudine poli grad. 55. 58. restabit mi-  
nima stellæ altitudo grad. 27. 56. fermè, vt in primo scrip-  
to, in quo tamen ponit eam gr. 27. 57. vnico scilicet minuto, ma-  
iorem; quo si minuto auctam minimam altitudinem capiamus  
clarius adhuc monstrabitur stellam fuisse sublunarem; vnde  
potius grad. 27. 56. accepi, vt ex minus accomodata positi-  
one proposita conclusio demonstraretur. Tertia demum causa  
est; quoniam si altitudo à Tycho in secundo scripto statu-  
ta conferreretur cum Hainzeliana, duo anguli eiusdem trian-  
guli B D C. C B D. euaderent maiores duobus rectis: quod  
ita deducitur. in figura eadem proximarum propositionum  
Angulus C B E. distantia scilicet stellæ in minima altitudi-  
ne à vertice Hainzelij est grad. 69. 50. & angulus F D C.  
distantia à vertice Tychonis grad. 62. 15. posita minima  
altitudine grad. 27. 45. cumq; arcus B D. adeoq; angulus  
B A D.



**B A D.** differentia latitudinum sit grad. 7. 36. erunt reliqui anguli duo **A B D.** **A D B.** grad. 172. 24. simul, & singuli grad. 86. 12. anguli ergo **E B D.** **B D F.** singuli reliquorum ad duos rectos grad. 93. 48. si itaq; grad. 69. 50. detrahantur ex grad. 93. 48. scilicet angulus **C B E.** ex angulo **D B E.** restabit angulus **i B D.** grad. 23. 58. siq; eiusdem grad. 93. 48. adjiciantur grad. 62. 15. scil. angulo **B D F.** angulus **i D F.** resultabit totus angulus **B D C.** gra. 156. 3. si itaque aggregentur duo anguli **B D C.** **C B D.** conficient gr. 180. 1. maiores scilicet duobus rectis. Et quoniam sumimus nos altitudinem **Hair Zelij** gr. 20. 10. ut ipsemet dicit, non gr. 20. 9. 30. ut **Tycho** emendat, si sequamur emendationem **Tycho**nis, erit angulus **C B E.** grad. 69. 50. 30. angulus idcirco **C B D** resultabit g. 23. 57. 30. adeoq; duo anguli **C B D.** **B D C.** adhuc maiores duob. rectis erunt; siquidem g. 180. 0. 30. At contra, si conferantur **Hinkelana** observatio, & **Tycho**nis in primo scripto, omnia respondent. & minores anguli erunt duobus rectis; & angulus **B D C.** duabus vijs indagatus eiusdem semper proveniet quantitatis. Sit enim angulus **F D C.** grad. 62. 4. quantum esse oportet, si minima altitudo visa **Tycho**ni fuerit grad. 23. 56. erunt duo anguli **B C D.** **C B D.** simul grad. 179. 50. minores scilicet duobus rectis, restabitq; angulus **B C D.** Differentia parallaxium grad. 0. 10. 0. idem comperiemus conferendo differentiam latitudinum cum differentia altitudinum observatarum. est enim differentia latitudinum grad. 7. 36. & differentia altitudinum observatarum grad. 7. 46. detracta itaque differentia illa ab hac, restant grad. 0. 10. 0. (ut proximè) pro differentia parallaxium, scilicet pro angulo **B C D.** omnia



# 74 De tribus novis Stellis

itaq; congruunt. indaginem iam aggrediamur. primo vero ex dictis proponamus schema angulorum Trianguli BCD. sinuumquè oppositorum.

	$\frac{1}{2}$	C B D. grad.	23.	58.	$\frac{1}{2}$	$\frac{1}{2}$	40621.
Anguli	$\frac{1}{2}$	B D C. grad.	155.	52.	$\frac{1}{2}$ Sin.	$\frac{1}{2}$	40886.
	$\frac{1}{2}$	B C D. grad.	0.	10.	$\frac{1}{2}$	$\frac{1}{2}$	291.

Primo Quæritur quot milliariū sit chorda B D.

Quoniam arcus B D. ponitur grad. 7. 36. dimidij eius sinus 6627. eiusq; duplum 13254. tantaq; erit chorda B D. Tot scilicet partium earum, quarum A B. est 100000 quarum ergo A B. est 3035. nempe tot milliarium, earum erit B D. 402. tot scilicet milliarium eorundem ex reg. aurea.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	3035.	13254.	402.

Secundo Quæritur quot milliarium sit B C.

Prop. prima Triag. rectil. Cla.

In Triangulo BCD. ut sinus anguli BCD. scilicet 291. ad sinum anguli BDC. 40886. ita latus B D. ad latus B C. est autem B D. milliarium 402. ex proxima ergo erit ex regula aurea B D. milliarium 56481.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
291.	40886.	402.	56481.

Ex prop. 12. Triag. Rect. Clau.

Tertio Quæritur singillatim angulus ACB. scilicet parallaxis tum stellæ Hainzelio.

In Triangulo A B C. dantur duo latera A B. mill. 3035. B C. eorundem milliar. 56481. continent angulum datū grad.

grad. 110. 10. vt aggregatum reliquorum duorum angulo-  
rum sit 69. 50. dimidiumq; aggregati 34. 55. cuius dimi-  
dij tangens est 69804. aggregatum autem terminorum late-  
rum est 59516. eiusq; dimidium 29758. huius autem dif-  
ferentia ab alterutro latere est 26723. erit itaq; series, &  
progressio, regule auree.

1. ter.      2. ter.      3. ter.      4. ter.

29758.    69804.    26723.    62684. Qui quartus  
terminus inuentus (62684) est tangens differentie inter di-  
midium aggregati angulorum, & angulum ACB. quæsitū.  
quocirca erit differentia eiusmodi grad. 32. 5. Totidem enim  
gradus respondent tangenti 62684. si ergo ex dimidio aggre-  
gati angulorum scilicet ex grad. 34. 55. auferantur gr. 32.  
5. restabit angulus ACB. grad. 2. 50. tantaq; fuit paral-  
laxis quam passus est Hainzelius.

Et si subtrahatur ab ea angulus BCD. differentia paral-  
laxium grad. 0. 10. 0. relinquetur angulus ABD. paralla-  
xis Tychoonis grad. 2. 40. Corellariū

Quarto Queritur quot semidiametrū terræ sit  
AC. distantia stellæ à centro mundi.

In Triangulo ABC. est vt sinus anguli ACB. (est au-  
tem angulus grad. 2. 50. sinusq; eius 4943.) ad sinum an-  
guli ABC. (scilicet anguli deinceps CBE. grad. 69. 50. cu-  
ius sinus 93869.) ita latus AB. ad latus AC. at est AB  
(vnum) scilicet vnus semidiametri terræ; earundem ergo  
terræ semidiametrorum erit ex regula aurea AC. 19. proxi-  
mè, vt in subiecta figura.

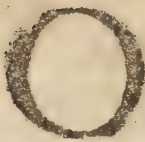
Pri. prop.  
Triang. re-  
sil. 1. Cla.



1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
 4943. 93869. 1. 18  $\frac{625}{4943}$  terra scilicet  
 tot semidiametri. idest proximè semid. 19.

## CAPVT XV.

Quarta demōstratio eiusdem Conclusionis ex eadem indagine prima. Conferuntur obseruationes altitudinis minimæ meridianæ, habitæ à Tychone in primo scripto, & à Landtgrauio Hassiæ.

 Obseruauit Landtgrauius altitudinem meridianam minimam stellæ grad. 23. 3. Tycho obseruauit grad. 27. 57. redegitur nos eam ad 27. 56. in præcedenti; quoniam tanta deducebatur ex altitudine maxima: at nunc retineatur, ut ab ipsomet Tychone exponitur; utroq; autem modo capta, & nunc, & in præcedenti subluarum stellam reddit ex propositis collationibus. Altitudo poli Tychonis eadem, quæ supra grad. 55. 58. Altitudo poli Landtgrauij grad. 51. 18. ut ipsimet profitetur in literis ad Peucerum supra; sed & infra in annotat. Reposita ergo figura consueta erit angulus CBE. grad. 66. 57. Angulus CDF. grad. 62. 3. Arcus BD. adeoq; angulus BAD. grad. 4. 40. differentia latitudinis locorum.

Deducuntur anguli ABD. ADB. simul sumpti gr. 175. 20. ideoq; singuli ABD. ADB. grad. 87. 40. quocircà DBE. BDF. singuli grad. 92. 20. & angulus CBD. grad. 25. 23. relinquitur enim is detractō angulo CBE. ex DBE. & angulus BDC. grad. 154. 23. resultat enim ex duobus BDE.

*B D F. C D F. angulus demum B C D. grad. 0. 14. 0. Tandem enim restat detractis duobus C B D. B D C. ex duob. rectis. Erit itaq; schema Trium angulorum Trianguli B C D. & sinuum oppositorum, quod subijcitur.*

	$\{ C B D. grad. 25. 23. \}$	$\{ 42867. \}$
Anguli	$\{ B D C. grad. 154. 23. \}$	$\{ Sinus \quad \{ 43235. \}$
	$\{ B C D. grad. 0. 14. \}$	$\{ 407. \}$

*Cetera iam perquirantur.*

**Primo Queritur. Quot milliarius sit chorda B D.**

*Quoniam angulus B A D. est grad. 4. 40. eius dimidium erit 2. 20. cuius dimidij sinus erit 4071. quarum A B. 100000. earundem itaq; chorda B D. erit 8142. quocirca quarum partium A B. est 3035. (scilicet tot milliarius) earum erit B D. chorda ex regula aurea 247. totidem scilicet milliarius. series regule aurea.*

*1. ter. 100000. 2. ter. 8142. 3. ter. 3035. 4. ter. 247*

**Secundo Queritur. Quot milliarius B C.**

*In Triangulo B C D. ut sinus anguli B D C. ad sinum anguli C B D scilicet, ut 407. ad 43235. ita latus B D. ad latus B C. est autem B D. mill. 247. ut proxime indagavimus; erit ergo ex regula aurea B C. mill. 26238. est regula aurea series.*

Prima Cb

*1. ter. 407. 2. ter. 43235. 3. ter. 247. 4. ter. 26238.*

*Quoniam A C. latus minus est reliquis duobus lateribus A B. B C. ex 20. prop. primi elem. est q; A B. mill. 3035. B C. mill. 26238. erit ergo A C. minus milliariis 29273. hoc est minus decem terrae semidiametris.*

Corollarium

Quod



Annot. 1.

*Quod si acceperimus altitudinem minimam Tycho<sup>n</sup>i visā grad. 27. 56. erit angulus B D C. grad. 154. 24. angulus B C D. grad. 0. 13. 0. sinus illius 43208. huius 378. proueniet itaq; B C. circiter mill. 28233. & AB. 3035. est itaque minor A C. mill. 31268. Eritq; circiter semid.*

Annot. 2. terre 10.

*Dimisimus singillatim exquirere angulum parallaxis A C B. & latus A C. quot exactè milliariorum sit ad calculorum breuitatem: cum satis sit ad conclusionem propositam id quod attulimus: hoc idem compendium sequemur in sequentibus demonstrationibus*

## CAPVT XVI.

*Tollitur responsio, quam facile attulisset Tycho adductæ proximæ demonstrationi.*

**A**T Tycho respondisset adductæ nunc demonstrationi duo. aliud quidem de observatione sua, quod æquum non est uti observationibus in primo scripto descriptis; sed utendum esse observationibus secundi scripti, ut emendatis. Aliud de altitudine poli: etenim alicubi is contendit altitud. pol. Landt. visam, cum obseruauit Stellā nouam, fuisse g. 51. 16.. non autē g. 51. 18. licet vera altitudo sit g. 51. 19. verū qua ratione ei tū visa est altit. poli minor duobus minutis; immò tribus, quā vere sit; ita deceptum esse oportet totidem minutis in altitudinibus Stellæ obseruatis, ut vel utrinq; auferendus sit error, vel utrobi- que pariter seruandus. visam verò esse altitudinem tum po-

li Lan-

li Landtgrauio g. 51. 16. demonstrat Tycho ex scheda obseruationū Landtgr. in qua scheda annotata erant hæc verba (vt Tycho asserit) Hic assumpta est eleuatio poli p. 51. 16. vt, & per obseruationes stellarū vrsæ maioris tunc tēporis inuentum est instrumenti (vt opinor) vitio: Vtraque responsio, siue obiectio tollenda. Prima ergo ex superius dictis remouetur: monstrauius. n. nō candidè agere Tyc. cū contendit credendum esse potius obseruationibus à se postea mutatis, quàm peractis stella adhuc durante, multiq; cum diligentia; vt tum profitebatur; vt suboleat mutatas ab eo fuisse eo consilio, vt aliorum obseruationibus presertim Hæinzelianis responderent: sed satis supra. At secunda vt clarior sublatio reddatur, Latius aliquāto res est repetenda. is ergo cap. 8. sub initio ponit obseruationes Landtgrauij, à quō ad se transmissas dicit. sunt, quas nos superius recensuimus in dies decem diuisas. prima fuit die 3. Decembris 1572. postrema 1573. die 14. Martij. scheda itaque eas omnes continens non potuit ad Tychonem transmitti nisi post 14. diem Martij. in margine eius schedæ dicit Tycho annotata esse verba, quæ proximè recensui: at ponamus ea rursus cum integra Tychonis referentis periodo. dicit is itaq; In margine, vbi hæc obseruationes annotabantur, sic ascriptum erat. Hic assumpta est poli eleuatio par. 51. m. 16. vt per obseruationes stellarum Vrsæ maioris: tunc temporis inuentum est, instrumenti (vt opinor) vitio. Hæc ibi Tycho. Quod scholium adeò repugnat ijs ipsiss, quæ certè, et seriò scripsit eo ipso tempore Landtgrauius, vt affectum iure merito credi possit; at certè falsum est. cū ergo obseruationes, vt dixi schedæ à die 3. Decembris 1572. ad diem



## 80 De tribus nouis Stellis

\* pag. 613.

ad diem 14. Martij 1573. exporrigrantur die 14. Decembris 1572. scribens Landtgravius ad Gasparem Peucerum dicit. Eleuatio autem poli huius Ciuitatis est grad. 51. 18. Leguntur literæ penes Tychonem cap. 9. in prin. tempore ergo ipso observationum Landtgravius asserit altitudinem poli sibi visam grad. 51. 18. non 51. 16. ut scholium continebat. at clarius adhuc in secundis literis ad eundem Peucerum leguntur cap. eodem 9. \* Tycho hæc de eadem altitudine scribit: scriptæ vero sunt literæ die 14. Ianuarij 1573. Altitudo (inquit) poli huius loci est quemadmodum eam per solstitia, & etiam extremam atq; mediam caudæ Vrse maioris (quæ circa festum Circuncisionis Domini in infima, & suprema parte meridiani denotari possunt) aliquot annis admodum diligenter obseruauimus. P. 51. 18. cuius complementum est eleuatio æquatoris G. 38. m. 42. Hæc ibi, quæ toto Cælo scholico repugnant; cum nedom tunc; sed aliquot annis antea obseruatâ à se diligenter poli altitudinem grad. 51. 18. profiteatur non ergo grad. 51. 16. eo ipso tempore; præterea in scholio de instrumenti vitia dubitat, & de veritate obseruationis: at in additis literis obseruationi, vt diligenti fidei. Et quæ ad instrumenta, ea commendat his verbis in secundis literis ad Peucerum. Quantum verò ad tuas obseruationes attinet, cum nostris omninò nō conueniunt: cuius rei causam hanc esse; quòd instrumentis idoneis destitutaris, arbitramur. nos autem ante id quoq; temporis exacta, atq; apprimè elaborata fieri curauimus organa; videlicet quadrantem bicubitalem, & alium quendam quadrantem cubitalem, vtrosq; oricalchicos, & super  
azimu-



azimutha debita perpēdiculariter couolubiles. Ane-  
um quoq; globum affabrè exquisitum, & cum debitis  
circulis oricalchicis extrema diligentia diuifum fabri-  
fieri fecimus; quib. intermedianib. vt vt ob Reipu-  
licæ, & regiminis nostri administrationes cælestium  
obferuationes aliquandiu fepofuerimus, ftellam hanc  
(ab initio p̄fertim) aliquoties diligēter obferuauimus.  
Ex quo. n. eiuſmodi oftentū nobis ante oculos ftatuit  
Deus ne utiquā indecens duximus præ obferuātia  
idem contēplari, & diligēti adhibita obferuatione ea,  
quæ fequuntur, adinuenimus. *Hæc ibi. quæ uero adinue-  
nit, ipſeq; ſubiungit, ſunt altitudo dicta poli g. 51.18. alti-  
tudo maxima ſtellæ g. 79.30. altitudo minima, ſiue in inferio-  
ri parte meridiani g. 23.3. Vt certum ſit Landtgrauium ne-  
que de inſtrumentis ſuis, neq; de diligentia obſeruationum  
tum dubitaſſe; ſaltem primarum, & præfertim altitudinis  
poli, in qua diligentiam particulatim atteſtatur: nec non &  
obſeruationum altitudinis minimæ, de quibus hæc ſcribit.*  
Hanc autem per multas, & diligentiffimas obſeruationes  
minorē non reperi g. 23.3. ergo ſubdolum, & fallax  
eſt ſcholium, abiiciendumq; prorfus.

Quod ueram tamen eleuationem poli Caſellarū Chriſto-  
phorus Rothmannus poſtea mathematicus Landtgrauij repe-  
rit primum eam gr. 51.20. ita ipſe exponit in epiſtola ad Ty-  
chonē ann. 1586.18. Kal. Maii uerba ibi eius ſunt. Alt. tu-  
do poli hic Caſellis eſt 51.20. inueni. n. per diligentif-  
ſimas obſeruationes ſtellam polarem in ſuperiori me-  
ridiāi parte altitudinē obtinere 54.16. in inferiore 48  
24 Pectus Caſſiopeię ſupernè 87.3. infernè 15.37. in

L

ascen-

In Tomo  
Epitolar.  
aſtronom.



ascēsu medio Cathedræ Cassiopeïæ supernè g. 84. 26  
 ÷ infernè 18. 13. ÷ In Tibia Cassiopeïæ supernè 79.  
 44. ÷ infernè 22. 55.

*At idem Rothmanus retrahit ad grad. 51. 19. in Epistola anni eiusdem 7. Kal. Septembris. Verba sunt. Inuenio quadranti non iustè secundum Horizontis planum à Vuitichio, & horologio nostro nostra perpendiculari esse applicata; sed ostendi ab eo altitudines stellarum iusto, & quidem integro minuto esse maiores, quàm reuera sint, & paucis interiectis.*

*Iteratis (inquit) obseruationibus inuenio correctis perpendiculis eleuationem poli huius loci ex stella poli 51. grad. 19. m: vno scilicet minuto minorem.*

*Ita Rothmanus. Ego tamen censui retinendam priorem altitudinis obseruationem, ne emē data latitudine, & relictā altitudine stellæ perturbatio in stā nasceretur in Calculis.*

*Pro conclusione demum capitis noto Tychohem ipsum demum suscepisse altitudinem poli grad. 51. 18. ut Landtgrauiō visam, ab eoq; obseruatam tempore obseruationis stellæ nouæ absque vlla amplius mentione scholij schedæ, atq; altitudinis ex ea grad. 51. 16. est locus in Cap. 9. solum dubitat quomodo per stellas, & per solstitia eadem obuenerit. verba sunt. Poli vero altitudinem quàm assignat, vt & ante P. 51. 18, En vt fatetur altitudinem grad. 51. 18. fuisse constanter assignatam à Landtgrauiō. solum subiungit dubitationem non de quantitate secundum Landtgrauij sententiam. sed de æqualitate inter obseruationes per stellas polares, & solstitia. subiungit itaq; miror quomodo per solstitia, & circumpolares stellas vt refert, eandem*

*pro-*



prorsus adinuenerit. Tycho itaq; tandem dedit, & ipse manus Veritati, admittendo ex sententia Landtgrauij altitudinem poli ipsi tunc temporis visam grad 51. 18.

At si Veram differentiam latitudinis inter Casellas, & Herritzuadium accipiamus grad. 4. 39. adhuc centro propinquior Stella deducetur: etenim BC. proueniet mil. 24485 adeoq; AC. minor colligitur mill. 27520.

Appendix

## C A P V T X V I I.

Demonstratio quinta eiusdem conclusionis ex eadem indagine prima. Conferuntur altitudinis maximæ stellæ in meridiano obseruatæ à Paolo Hainzelio, Augustæ, & Cornelio Gemma Louanij.

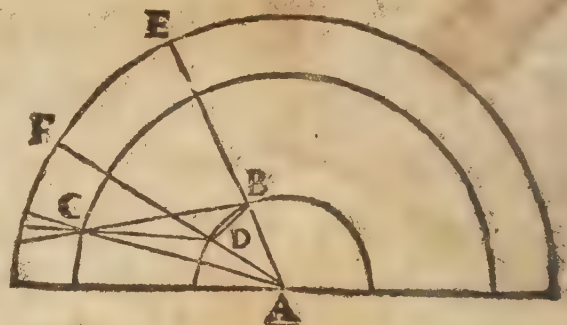
**I**Nter eos, qui Stellam nouam cælestem reputauere fuit Cornelius Gemma, qui & eam in octaua sphaera reposuit: imò in superiore aliquo orbe collocat scilicet jx. aut x. aut forsan superiore. ita legitur apud Tychonem. bis etiam de ea scripsit, eiusq; obseruationes nullo modo sunt contemnendæ, cum & mathematicas scientias calluerit, & obseruandi praxim à domestico Doctore obtinere potuerit; scil. à Gemma Frisio, Patre, scientia rerum mathematicarum, inuentione radij astronomici, eiusq; & aliorum instrumentorum peritia, & vsu celebri homine: obseruationem itaq; eius maximæ altitudinis stellæ, quam Tycho refert (postquam in eius ipsius scripta non incidi) cum obseruatione Pauli Hainzelij, quam tanti facit ubiq; Tycho, confero, ex collationeq; Stellam fuisse longe sublunarem demonstro.

Cap 8. pag.  
362.



Observatio Pauli Hainzelij iam adhibita fuit à nobis in c.  
 12. ubi observationem eius cum Maurolici observatione cō-  
 tulimus. observavit ergo eam grad. 76. 34. 30. altitudo  
 Poli Louanij ponitur grad. 50. 50. ut Tycho ipse contendit  
 in eodem primo Tom. Cornelius autem Gēma observavit gr.  
 79. 45. ut refert Tyc.\* licet ipse eam iure, iniuria ve emē-  
 dare conetur: at nos postea de commendatione agemus; interim  
 eam, qualem Cornelius profert cum Hainzeliana cōferemus,  
 & ex collatione deduci stellam sublunarem fuisse, monstra-  
 bimus: at postea eandem ad Tychonis arbitrium emendatā  
 cum eadem Hainzeliana observatione comparabimus, et  
 ostendemus rursus ex ea quoq; collatione stellam sublus-  
 nam fuisse. at iam demonstrationem persequamur.

Reposita itaq; figura  
 consueta. Quoniam alti-  
 tudo Poli Louanij pōitur  
 grad. 50. 50. & altitudo  
 Poli Augustæ est gr. 48.  
 22. arcus B. D. differen-  
 tia latitudinis locorum e-



rit grad. 2. 28. Angulus C B E. distantia stellæ à vertice  
 Hainzelij grad. 13. 25. 30. complementum scilicet altitu-  
 dinis maximæ grad. 76. 34. 30. Angulus C D F. distantia  
 visæ stellæ à vertice Louanij grad. 10. 15. complementum  
 scilicet altitudinis maximæ grad. 79. 45. reliquos modo an-  
 gulos ita reperiemus. Quoniam arcus B D. est gr. 2. 28. reli-  
 qui duo anguli A B D. A D B. simul erunt grad. 177. 32. &  
 singuli grad. 88. 46. quocirca anguli deinceps D B E. & B  
 D F. grad. 21. 14. est autem angulus C B E. grad. 13. 25.

30. reliquus itaq; angulus  $CBD$ . est grad. 77. 48. 30 et  
 si angulo  $BDF$ . grad. 91. 14. adijciatur angulus  $EDF$ . gr.  
 10. 15. erit totus angulus  $BDC$ . grad. 101. 29. si itaq;  
 duo anguli  $CBD$ .  $BDC$ . aggregentur, erit summa grad. 179  
 17. 30. tertius itaq; angulus  $BCD$ . erit grad. 0. 42. 30.  
 Et tantundem emergit angulus idem  $BCD$ . hac alia via.  
 differentia latitudinum maximam observatarum scilicet gr.  
 79. 45. & 76. 34. 30. est grad. 3. 10. 30. & differen-  
 tia latitudinis locorum est grad. 2. 28. si hanc ab illa diffe-  
 rentia detrahamus, restabit differentia parallaxium tunc gr.  
 0. 42. 30. ut proximè collegimus alio modo: omnia igitur con-  
 gruunt. schema interim angulorum, & sinuum oppositorum erit.

	{ $CBD$ . grad. 77. 48. 30. }	{ 97745. }
Anguli	{ $BDB$ . grad. 101. 29. }	{ sin. }
	{ $BCD$ . grad. 0. 42. 30. }	{ 97998. }
		{ 1236. }

Quæritur. quot milliarium sit  $BD$ .

Est angulus  $BAD$ . grad. 2. 28. dimidium itaq; grad. 1  
 14. cuius sinus 2152. quarum partium  $AB$  est 100000.  
 chorda itaq;  $BD$ . earundem est 4304. quæ circa quarum par-  
 tium  $AB$ . est 3035. earum erit  $BD$ . ex regula aurea 130.  
 $\frac{3}{5}$  proximè tot scilicet milliarium. series regula aureæ est.

1. ter. 100000. 2. ter. 4304. 3. ter. 3035. 4. ter. 130.  
 $\frac{62640}{100000}$  idest  $\frac{3}{5}$  proximè.

Quæritur quot milliarium sit  $BC$ .

Vt sinus anguli  $BCD$ . scil. 1236. ad sinum anguli  $BDC$   
 scil. 97998. ita latus  $BD$ . quod est mill. 130.  $\frac{3}{5}$  ad latus  
 $BC$ . quod erit ex regula aurea milliarium 10354.

1. ter. 1236. 2. ter. 97998. 3. ter. 130.  $\frac{3}{5}$  4. ter. 10354

Quæritur



Corellariū

Quoniam latus  $AC$ . minus est duobus  $AB$ .  $BC$ . sunt autem hæc simul sumpta 13389.  $AC$ . minus quam 13389. milliaria. hoc est circiter quattuor terre semidiametrorum fuisset.

Annotatio  
de emenda  
tione Tyc.

Consideremus nunc emendationem obseruationis Gemme, qua altitudinem eius accepit grad. 79. 45. quam quidem emendationē Tycho attulit: etenim retenta declinatione, quā idem Gemma asserit, ac altitudine poli Louanij g. 50. 50. quam diligentiore examine reperit Gemma Pater, ostendit Tycho altitudinem maximam stellæ non fuisse grad. 79. 45. sed grad. 79. 5. & rectè supputat: Verum non ego ex declinatione reputo emendandam altitudinem; sed ex altitudine potius emendanda reliqua: quoniam altitudo meridiana, & verticalis simplicissima operatione sumitur, atq; (ut ita dicam) primigenia: nam nihil aliud ipsa iure supponit; ut quæ eam non in instrumento caperet, sed aliunde deduceret, præposterò labore vteretur; modo phenomenon expectaret obseruationem, veluti expectauit stellæ ea noua: neq; in altitudine capienda fallit radius astronomicus, sicuti in distantijs inter duas stellæ aliquid imponere potest. Vnde retinendam arbitror obseruationē altitudinis, qualem persequit Cornelius; et cetera potius corrigenda, in quibus potuit obrepere error calculi; qui error adeò est obuius, & lubricus. Quoad poli autem Louanij altitudinem steti cum Tychone, et cum Gemma Patre in Astrolabio Catholico potius; quàm cum eodem Gemma in libello de radio Astronomico ob eam rationem, quam Tycho ipse affert: Verum quoniam in Tabulis Geographicis Louanio tribuitur altitudo poli grad. 51. ut penes Maginium ex recentioribus, & Clauium; age consideremus quantam stellæ à centro

centro mundi distantiam exhiberet obseruata altitudo stelle  
cum poli eleuatione grad. 51. 0.

Probl.

Quantam stelle nouæ à centro distantiam importaret al-  
titudo eius maxima à Cornelio obseruata, collata cum altitu-  
dine eius em obseruata ab Hainzelio, si ponatur altitudo po-  
li Louanij gra. 51. 0. Reposita eadem figura quoniam B. Au-  
gustæ latitudo est grad. 48. 22. & D. Louanij grad. 51.  
0. erit interiaccens arcus BD. grad. 2. 38. tantusq; erit an-  
gulus B A D. reliqui ergo duo anguli A B D. A D B. erunt  
simul grad. 177. 22. & singuli grad. 88. 41. anguli  
itaque deinceps D B E. B D F. erunt singuli grad. 91.  
19. estque angulus C B E. grad. 13. 25. 30. is itaque  
detractus ex angulo D B E. grad. 91. 19. relinquit angu-  
lum C B D. 77. 53. 30. Pariter angulus B D F. est grad.  
91. 19. si illi itaq; adijciatur angulus C D F. grad. 10. 15  
resultabit totus angulus B D C. gr. 101. 34. restabit itaque  
tertius angulus B C D g. 0. 32. 30. differentia scil. paralla-  
xium, quæ tantundem etiam proueniet ex hoc alio capite. dif-  
ferentia latitudinis locorum est grad. 2. 38. ut vidimus,  
& differentia obseruatarum altitudinum meridianarum ma-  
ximarum est grad. 3. 10. 30. ut pariter vidimus, si illa  
itaq; differentia ab hac detrahatur, restabunt minuta. 32. 30.  
pro differentia parallaxium erit itaq; schema angulorum, &  
sinuum oppositorum, quod subiicitur.

	{ C B D. grad. 77. 53. 30 }	{ 97775.
Anguli	{ B D C. grad. 101. 34. }	{ sinus } 97969.
	{ B C D. grad. 0. 32. 30 }	{ 945.

Qua-



# 88. De tribus novis Stellis

Quæritur quot milliarius chorda B D.

Arcus B D. adeoq; angulus B A D. est grad. 2. 38. eius medietas grad. 1. 19. cuius sinus 2298. quarum partium AB est 100000. earundem itaq; chorda B D 4596. quarum itaq; partium AB. est 3035. earum erit ex regula aurea B D. 139 ÷ proximè: tot scil. mill.

1. ter. 100000. 2. ter. 4596. 3. ter. 3035. 4. ter. 139.

48860  
100000

Quæritur. quot milliarius BC.

Vt sinus anguli B C D. (qui sinus 945.) ad 97969. sinu anguli B D C. ita latus B D. ad latus B C. Trianguli B C D. at est B D. milliarius 139 ÷ proximè, ut vidimus; erit ergo ex regula aurea B C. milliarius itidem. 14462.

1. ter. 945. 2. ter. 97969. 3. ter. 139 ÷ 4. ter. 14462.

Corellariu

Estq; AB. milliarius 3035. duo ergo latera AB. B C. simul sunt milliarius 17497. latus ergo AC. minus est milliarijs 17497. proindeq; minor sex terra semidiametris, ut idcirco stella nova ea etiam ratione non remoueretur à centro mundi sex semidiametris terra integris.

## C A P V T X V I I I.

Demonstratio sexta eiusdem conclusionis. Conferuntur altitudines meridianæ minimæ stellæ observatæ à Landtgrauio, & ab Elia Camerario.

**E**Lias quoq; Camerarius ex illis est, qui stellam novam caelestem arbitrati sunt: quocirca placet eius observationes quoq; pensare, & conferre cum insignioribus aliquibus: eligo autem observationes Landtgravijs & capio obser-

Observationes minimæ altitudinis stellæ. Observauit minimâ  
 stellæ altitudinem Landtgravius, ut vidimus, grad. 23.3  
 distantia fuit à vertice grad. 66.57. Elias Camerarius ob-  
 seruaui eandem minimam altitudinem mense Nonemb. dieb.  
 23. & sequentib. grad. 24.8. distantia à vertice 65.52.  
 At ann. 1573. die 5. & seqq. vsq; ad octauam mensis Ia-  
 nuarij obseruaui grad. 24.17. Distantia à vertice gr. 65  
 43. Altitudo Poli Landtgrauij sumitur, ut vidimus, grad.  
 51.18. Poli Camerarij grad. 52.24. differentia latitudi-  
 nis grad. 1.6. Conferamus primo primam Eliæ obseruationē  
 cum Landtgrauiana, quæ semper fuit uniformis. Dico itaq;  
 non posse comparari eas obseruationes ex figura parallaxis.

### Propositio.

Observatio prima Eliæ Camerarij non admittit compara-  
 tionem cum obseruatione Landtgrauij. Reposita enim figura  
 est angulus  $BAD$ . grad. 1.6. ideo reliqui duo  $ABD$ .  $ADB$   
 $B$ . simul sunt grad. 178.34. singuli itaq; 89.27. anguli  
 eorum deinceps scilicet  $DBE$ .  $BDF$ . grad. 90.33 & est  
 angulus  $CBE$ . grad. 66.57. relinquatur itaq; angulus  $CB$   
 $D$ . grad. 23.36. & angulus  $CBF$  grad. 65.52 Totus er-  
 go angulus  $BDC$ . grad. 154.25. simul itaq; sumpti duo an-  
 guli  $BDC$ .  $CBD$ . sunt grad. 180.1. maiores scilicet duob.  
 rectis non ergo admittunt comparationem ex cap. xj. Lem. 4.

At secunda obseruatio admittit comparationem; eam itaq;  
 prosequamur. admittit autem comparationem: quoniam angu-  
 lus  $CBD$ . persenerat eorundem gr. 23.36. at angulus  $CD$   
 $F$ . est grad. 65.43. adeoq; totus angulus  $BDC$ . est g. 156



16. ambo ergo CBD. BDC. simul sunt grad. 179.52. minores nempe duobus rectis; restatq; angulus tertius BCD. grad. 0.8.0. Et tantundem prouenit ex hoc alio capite. Differentia altitudinum obseruatarum est grad. 1.14. at differentia latitudinum est grad. 1.6. si ergo hæc differentia ab illa detrahatur, restant minuta octo pro differentia parallaxis, non secus, ac antea: ut omnia nunc sibi respondeant. Inquisitionem iam prosequamur: erit autem sibiema anguli Trianguli BCD. & sinuum oppositorum, quod subiicitur.

	∠ CBD. grad.	23.36.	∠	∠	40035.
Anguli	∠ BDC. grad.	156.16.	∠	sinus	40248.
	∠ BCD. grad.	0.8.	∠	∠	233.

Primo quæritur quot milliarium BD. chorda.

Angulus BAD. est grad. 1.6. medietasq; eius grad. 0.33. cuius sinus 960. chorda itaq; BD. earundem partium 1920. quarum scilicet AB. est 100000. quarum ergo AB. est 3035. earum erit ex regula aurea BD (tot scilicet milliarium) 58.  $\frac{272}{1000}$

1. ter. 100000. 2. ter. 1920. 3. ter. 3035. 4. ter. 58.

$$\begin{array}{r} 272 \overline{) 100} \\ 1900 \overline{) 00} \end{array}$$

Secundo quæritur. quot milliarium sit BC.

In Triangulo BCD. ut 233. sin. anguli BCD. ad 40248. sinum anguli BDC. ita latus BD. ad latus BC. est autem BD. milliariorum 58.  $\frac{272}{1000}$  ex proxima; ergo BC. est eorundem

millia

milliariorum ex regula aurea 10065. regula aurea hæc est series.

1. ter. 233. 2. ter. 40248. 3. ter.  $58 \frac{272}{1000}$  4. ter. inuentus 10065.

Cum ergo latus BC. sit mill. 10065. & AB. mill. 3035 Cōrellariū  
simul iuncta erunt 13100. at AC. minus est dictis duobus  
lateribus simul sumptis; est itaq; AC. distantia stellæ à cen-  
tro minor mill. 13100. hoc est quattuor circiter terræ semi-  
diametrorum extitit.

## C A P V T X I X.

Demonstratio septima eiusdem conclusionis. Confer-  
tur obseruatio minimæ altitudinis stellæ Thadæi  
Hagecij cum obseruatione Tychonis in primo  
scripto.

**T** Halens Hagecius pariter arbitratus est stellam nouā  
fuisse cælestem; multoq; id conatu tentauit demon-  
strare. habemus autem eius obseruationem altitudi-  
nis minimæ stellæ grad. 20. 15. Distantiam à vèrtice gr.  
69. 45. eam nunc tentemus conferre cum obseruationibus  
Landtgrauij, & Tychonis (ut cum potioribus scilicet) cum  
Hainzelianis autem non potest nunc conferri, cum sub eadem  
poli altitudine fuerint. Vterq; enim poli altitudinem gr. 48.  
22. se habuisse asserit; neq; tamen fuerunt obseruationes cō-  
cordes: verum earum discrepantia ad præsentem indaginem  
non pertinet. præcedant nunc subiectæ annotationes.



Annotat. 1.

Non potest conferri observatio minime altitudinis stelle Thadæi Hagecij cum Landtgrauiana ex quarto Lemmate Cap. xj. Etenim duo anguli  $\angle CBD$ .  $\angle BDC$ . maiores euadunt duob. rectis: siquidem conferamus primo cum observatione Landtgrauij; erit arcus  $BD$ . differentia latitudinum  $gr. 2. 56$ . & altitudinum obseruatarum differentia est  $g. 2. 48$ . minor ergo est differentia altitudinum obseruatarum, quam latitudinis locorum; quod esse nequit, cum rem ex pura parallaxis principis æstimamus: etenim si phænomenon parallaxi careat, necesse est eandem esse differentiã altitudinum obseruatarum phænomeni, quæ latitudinis locorum. At si phænomenon parallaxi obnoxium sit, oportet maiorem esse differentiã obseruatarum altitudinum, quam latitudinis. Ex refractione ergo variatio processit. unde perturbatur comparatio obseruationum in presenti indagine, quæ procedit ex figura parallaxis, seu differentie parallaxium.

Annotat. 2

Pariter cum observatione 2. scripti Tych nequit conferri eandem ob causam: etenim differentia latitudinis locorum erit  $grad. 7. 36$ . at differentia obseruatarum latitudinum solum  $grad. 7. 30$ . comparari vero potest Hagecij obseruatio cum obseruatione Tychoonis iuxta primum scriptum, ut ipsa constabit. hanc nos prosequamur.

Reposita ergo figura pag. 55. consueta, erit arcus  $BD$ . et ang.  $\angle BAD$ .  $g. 7. 36$  differentia latitudinis locorum, ut iam vidimus; reliqui itaq; duo anguli  $\angle ABD$ .  $\angle ADB$ . simul  $grad. 172. 24$ . et singuli  $grad. 86. 12$ . anguli ergo deinceps  $\angle DBE$ .  $\angle BDF$ . singuli  $grad. 93. 48$ . estq; angulus  $\angle CBE$ .  $grad. 69. 45$ . distantia scil. visa stelle à vertice Thadæi; restabit itaq; angulus  $\angle CBD$ .  $g. 24. 3$ . est vero angulus  $\angle CDE$ . distantia visa à ver-

tice



Eice Tych. stella iuxta primum scriptum grad. 62. 3. Totus itaq; angulus BDC. erit grad. 155. 51. anguli ergo CBD. BDC. simul sumpti sunt gr. 179. 54. adeoq; minores duob. rectis. estq; tertius angulus BCD. gr. 0. 6. 0. vt etiā subducendo differentiam latitudinis locorum à differentia obseruatarum altitudinum colligitur; adeò vt omnia respondeant in hac collatione. superesse autem minuta 6. ex ea subtractione ita patet. altitudo obseruata à Tychone fuit grad. 27. 57. obseruata à Thadæo grad. 20. 15. hac ergo ab illa detracta supersunt grad. 7. 42. at differentia latitudinum fuit gr. 7. 36 qui subducti à grad. 7. 42. relinquunt grad. 0. 6. 0. pro differentia parallaxiū, adeoq; pro angulo BCD. exponatur nunc schema angulorum, & sinuum oppositorum.

	§ CBD. grad. 24. 3. §	§ 40753.
Anguli §	BDC. grad. 155. 51. §	Sinus. § 40913.
	§ BCD. grad. 0. 6. §	§ 175.

Primo quæritur. quot miliarium sit chorda BD.

Est angulus BAD. g. 7. 36. medietas eius g. 3. 48. cuius sin. 6627. quarum partiū AB. 100000. earundemq; chorda BD. erit 13254. quarū ergo partium AB est 3035. earū erit BD. ex regula aurea 402. scilicet tot miliarium.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	13254.	3035.	402.

Secundo quæritur. quot miliarium sit BC.

Vt sinus anguli BCD. qui est 175. ad 40913. sinum anguli BDC. ita latus BD. ad latus BC. est autem BD. miliarium 402. ex regula ergo aurea erit BC. miliaria 93283.

1. ter.



1. ter.      2. ter.      3. ter.      4. ter.

175.      40913      402.      93983.

Corellariū

Cum sit ergo  $BC$ . miliariorum 93983. &  $AB$ . miliariorum 3035. erunt duo simul latera  $AB$ .  $BC$ . Trianguli  $ABC$ . miliaria 97018. at illis duobus minus est latus reliquum  $AC$ . est ergo  $AC$ . distantia stellæ; scilicet à centro minusquam mill. 97018. fuisset itaq; ea ratione Stella infra Lunam integra semidiametro terræ, & ferme  $\frac{1}{5}$  secundum Ptolomeum at secundum Copernicum. plus quàm viginti semidiametris.

## C A P V T X X.

Demonstratio Octaua eiusdem conclusionis, & ex eadem indagine prima. Conferuntur obseruationes altitudinis minimæ stellæ Thadæi Hagecij, & Adamī Vrsini.

**I**Nter obseruationes meridianas superius annotatas est obseruatio Adamī Vrsini Norimbergensis, qui obseruauit Norimbergæ, cui Ciuitati polus eleuari ponitur grad. 49. 24. quæ altitudo poli admodum propinqua est altitudini Thadæi Hagecij. horum itaq; Virorum obseruationes placet conferre: cum collationem illæ admittant, ut ex dicendis patebit.

Obseruauit ergo Thadæus altitudinem minimam stellæ g. 20. 15. Adamus Vrsinus grad. 22. Differentia grad. 1. 45. distātia itaq; stellæ in minima altitud. à vertice Thadæi gr.

69. 45.

69. 45. à vertice Adami grad. 68. Altitudo Poli Thadæo grad. 49. 22. Adami grad. 49. 24. Differentia latitudinū grad. 1. 2. Si detrahatur ergo differentia latitudinis locorū à differentia altitudinum obseruatarum, relinquentur pro differentia parallaxium min. 42. Eadem differentia reperietur hac alia indagine, qua simul inuestigabuntur anguli omnes ad propositam operationem requisiti. Reposita ergo figura solita erit angulus  $BAD$ . grad. 1. 2. reliqui duo anguli  $ABD$ .  $ADB$ . simul grad. 178. 58. singuli grad. 89. 29. anguli itaque deinceps  $DBE$ .  $BDE$ . erunt singuli grad. 90. 31. At angulus  $CBE$ . distantia stellæ visa à vertice Thadæi est gr. 69. 45. is itaque si detrahatur à grad. 90. 31. ang.  $DBE$ . relinquet angulum  $CBD$ . grad. 20. 46. & si angulus  $CDE$ . distantia stellæ à vertice Adami grad. 68. adijciatur angulo  $BDE$ . grad. 90. 31. resurget totus angulus  $BDC$ . grad. 158. 31. qui unitus cum angulo  $CBD$ . facit gr. 179. 17. minores itaq; duobus rectis, & reliquus  $BCD$ . differentia parallaxis restat grad. 0. 43. quanta eadem differentia prius colligebatur; omnia itaq; congruunt. exponatur schema angulorum, & sinuum oppositorum Trianguli  $BCD$ .

Anguli	{	$CBD$ . grad. 20. 46. }	{	35456.
	{	$BDC$ . grad. 158. 31. }		36623.
	{	$BCD$ . grad. 0. 43. }		1251.

Primo quæritur. quot milliarium sit chorda  $BD$ .

Angulus  $BAD$ . est grad. 1. 2. medietas eius gr. 0. 31. sinus 902. quarum partium  $AB$ . est 100000. Eadem

ergo



ergo  $B D$ . chorda est 1804. quocirca quarum partium  $A B$ .  
est 3035. earum erit  $B D$ . ex regula aurea  $54 \frac{3}{4}$  tot scilicet  
milliarium proximè.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	1804.	3035.	$54 \frac{75140}{100000}$ scil. prox. $\frac{3}{4}$

Secundo quæritur: quot miliarium sit  $B C$ .

In Triangulo  $BCD$ . ut 1251. sinus anguli  $B C D$ . ad  
36623. sinum anguli  $B D C$ . ita latus  $B D$ . ad latus  $BC$ . at  
latus  $B D$ . est miliarium  $54 \frac{3}{4}$  ergo ex regula aurea est  $BC$ .  
miliarium 1580.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1251.	36623.	$54 \frac{3}{4}$	1580.

Corollarium

Quoniam ergo  $B C$ . miliariorum 1580. et  $A B$ . mill.  
3035. summa dictorum laterum: erit mill. 4615. quæ sum-  
ma minùs est latus  $AC$ . distantia stellæ à mundi centro: ergo  
parua admodum distantia stellæ à mundi centro ex præsent  
collatione colligeretur, Si ut verè observationes admitte-  
rentur: at ex nimis parua altitudine constat errorem in illis  
non leuem obrepisse.

C A P V T X X I.

Demonstratio nona eiusdem conclusionis ex eadem prima indagine. Conferuntur obseruationes minimæ altitudinis stellæ, altera Landtgrauij, altera Georgij Buschij.

**G**eorgius Buschius ipse quoq; obseruauit (ut supra vidimus, licet illi Tyc. aduersetur; immò, et ipsū subsānet, quòd pictor fuerit, & alijs eiusmodi affarijs; quasi delineandi peritia repugnet cognitioni mathematicarū; & nemo fuerit, qui in mathematicis excelluerit, et illa quoque peritia fuerit instructus: at obtentui hæc sumebantur à Tychone; at vera obiurgandi causa ea fuit, quòd stellam sublunarem prædicauit. hæc materies; & semina odij. ego autē illuc redeo, parua scientia opus esse ad obseruandam phænomeni cuiuspiam meridianam altitudinem; profiteturq; Buschius se multos annos nauasse operam obseruationibus, seque instrumentis munitum; præterea tanta stellæ propinquitas mundi centro ex collatione proposita elicitur, ut etiam si plura differentie parallaxis minuta ex obseruatione Buschij tollerentur, adhuc relinqueretur stella sublunaris.

Obseruauit itaq; Landtgrauius altitudinem minimā stelle grad. 23. 3. Buschius 22. 40. Differentia grad. 0. 23. 0. Distantia stellæ tum à vertice Landtgrauij grad. 66. 57. A vertice Buschij grad. 67. 20.

Altitudo poli Landtgrauio grad. 51. 18. Buschio 51. 10. Esfordiæ. Differentia latitud. grad. 0. 8. 0.

N

Si



Si detrahatur ergo differentia latitudinis locorum à differentia altitudinum stellæ observatarum scilicet  $m. 8.$  à  $min. 23.$  relinquetur differentia parallaxium  $min. 15.$  quanta etiam deducetur ex angulorū investigatione reposita consueta figura. In ea enim figura angulus  $BAD.$  erit  $grad. 0. 8.$  reliqui ergo duo anguli  $ABD. ADB.$   $grad. 179. 52.$  singuli anguli  $gr. 89. 56.$  anguli itaq; deinceps  $DBE. BDF.$  singuli  $grad. 90. 4.$  estq; angulus  $CBE.$   $grad. 67. 20.$  distantia scilicet visa à vertice Buschij; relinquitur ergo angulus  $CBD.$   $grad. 22. 44.$  & angulus  $CDF.$  distantia visa stellæ à vertice Landtg. est  $g. 66. 57.$  Totus itaq; angulus  $BDC.$  est  $grad. 157. 1.$  & ambo simul anguli  $BDC. CBD.$   $grad. 179. 45.$  adeoq; minores duobus rectis, & reliquus  $BCD.$  deducetur  $grad. 0. 15.$  ut in priore indagine omnia ergo congruunt, & erit schema angulorum Trianguli  $BCD.$  sinuumque oppositorum id, quod sequitur.

	{	$CBD.$ $grad. 22. 44.$	}		{	$38644.$	}
Anguli	{	$BDC.$ $grad. 157. 1.$	}	sin.	{	$39046.$	}
	{	$BCD.$ $grad. 0. 15.$	}		{	$436.$	}

Primo quæritur. quot milliarium sit chorda  $BD.$

Est arcus  $BD.$  angulusq;  $BAD.$   $grad. 0. 8.$  eiusq; medietas  $grad. 0. 4.$  cuius sinus  $116.$  quarum partium  $AB.$  est  $100000.$  earundemq; ideo chorda  $BD.$   $232.$  quarum itaque partium  $AB.$  est  $3035.$  earum erit  $BD.$  ex regula aurea  $7 \frac{4^{12}}{10000}$  scilicet milliariorum.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	232.	3035.	$7 \frac{4^{12}}{10000}$

Secun-

Secundo quæritur . quot milliariorum sit B C.

In Triangulo BCD. est  $\sphericalangle$  ut 436. (sin. anguli BCD.) ad 39046. (sin. anguli BDC.) ita latus BD. ad latus BC. est BD. mill.  $7 \frac{412}{10000}$  erit ergo ex regula aurea BC. mil. 63. prox.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
436.	39046	$7 \frac{412}{10000}$	62. & proximè 63.

Si ergo huic milliariorum numero 63. adjiciatur latus A B milliariorum 3035. resurget summa mill. 3098. Quæ summa minus erit latus AC. distantia scil. stellæ tum à mundi centro .

Nimis scilicet parua distantia (id ego quoq; confiteor) at detrahamus maximam differentiæ parallax partem, adhuc stella sublunaris fuisset; nempè faciamus angulum BCD. pro minutis 15 minuti unius tantum; & quoniam angulus C B D. idem perseveraret, augeretur angulus B D C. minutis 14. proindeq; euaderet g. 157. 15. essetq; eius sin. 38671 sicut anguli BCD. esset sinus 29. essetq; idcirco regula aurea.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter. inuestigatus
29.	38671.	$7 \frac{412}{10000}$	9389. milliariorum; tantaq; esset B C.

Quocirca si lateri BC adjiciatur A B. mill. 3035. esset amborum summa 12424. quibus milliarijs minus esset latus AC. distantia stellæ tum à centro mundi; vix scil. quatuor terre semidiametros excederet: quinimò si angulus idè BCD. esset tantumodo quarta minuti pars: immò solum septem secundorum adhuc stella sublunaris esset, etiã ex Ptolomei dimensione .



## CAPVT XXII.

Multarum obseruationum collationes dimissas esse, tum studio breuitatis, tum quod aliquæ earum comparationem non admittant.

**O**bseruationes altitudinum meridianarum stellæ circiter viginti quattuor descriptæ supra sunt, quæ scilicet in vniuersum cōferrerentur, efficerent cōbinationes ducentas septuaginta quinque ex regula combinationū: 15. n. numerus producit, si num. 23. qui restat (dēpta vnitāte ex num. 24.) multiplicetur per huius medietatē scil. per 12. verū tamē nō qualibet obseruationes possūt cōbinari; nō enī eiusd. obseruatoris obseruationes conferri simul queunt: immō neq; diuersorū diuersæ; scil. obseruatio altitudinis maximæ meridianæ vnius obseruatoris non potest conferri cum obseruatione minimæ altitudinis meridianæ alterius: sed oportet minimam conferre cum minima duorum obseruatorū, quorum non ead. sit poli altitudo: quam ob causam obseruatio Hægecij cum obseruatione Hainzelij comparari nequit; vtriq; enim polus eleuabatur g. 48. 22. neq; item obseruationes Erasmi Rheiboldi cum obseruationib. Lædtgrauij: vtriq; enim polus eleuabatur g. 51. 18. immō cum ead. fermē sint amborum obseruationes, pro vnica obseruatione haberi debent. idē de obseruationib. Peuceri, & Schuleri, quorum eadem obseruationes, & in eod. prorsus loco scil. Vuitembergæ vterq; obseruauit. si eximantur obseruationes eiusmodi, restant arabarum altitudinum maximæ, et minimæ duodenæ comparandæ: at combinationes duodecim terminorum cum binis sumuntur sunt 66. qui num. bis captus efficiet num. integrum combinationū



binationum utriusq; altitud. 132. Quas omnes si nos pro-  
 sequuti fuissetus, infinitū propemodum opus reddidissetus;  
 quo circa sat fuit, & potiores conferre, & singulorum obser-  
 vationum aliquam. studio itaq; breuitatis duodenario name-  
 ro collationum contenti fuimus. Alia quoq; ratio accessit cō-  
 trabendi numerum collationum: multæ enim observationes  
 comparationem non admittunt; earum inquam, quæ non su-  
 biiciuntur proximæ exceptioni. vidimus observationē Tych.  
 iuxta secundum scriptum minimæ altitudinis stellæ non posse  
 conferri ex canone huius indaginis cum observatione Hainze-  
 lij eiusdem minimæ altitudinis. item non posse conferri altitu-  
 dinem minimam observatam à Landtgrauio cum prima obser-  
 vatione eiusd. altitudinis minimæ Eliæ Camerarii. Pariter ob-  
 servationem Thadæi Hagecii minimæ eiusdem altitudinis nō  
 posse comparari cum observatione Landtgrauii, neq; cum ob-  
 servatione Tych. in 2. scripto. At neq; altitudo minima ob-  
 servata à Landtgrauio conferri potest cum altitudine mini-  
 ma observata ab Hainzelio: nam differentia altitudinum mi-  
 nimarum observatarum ab illis est g. 2. 53. at differentia la-  
 titudinis Augustæ, & Casellarum est g. 2. 56. maior ergo dif-  
 ferentia latitudinis, quàm altitudinum observatarum; quod  
 esse nequit, ut non semel diximus: præterea etiam deducitur  
 (si quis tentet) angulos duos in solita figura B D C. C B D.  
 maiores esse duobus rectis. Hoc præterea patiuntur observa-  
 tiones minimæ altitudinis habitæ ab Hieronymo Munosio. nō  
 admittunt illæ comparationem cum Tychonis observationib.  
 neq; in primo, neq; in secundo scripto: item nō admittunt cō-  
 parationē cū observationib. Hainz. neq; cum observationib.  
 Landtg. Singillatim hæc ostendantur de observat. Munosii.



## L E M M A I.

Obseruatio Munosij altitudinis meridianæ minimæ  
stellę non potest conferri cum obseruatione Ty-  
chonis in secundo Scripto.

**P**osita altitudine Poli Valentie grad. 39.30. & Ty-  
chonis grad. 55.58. differentia latitudinis locorum  
erit grad. 16.28. reposita itaq; figura eadem. Ar-  
cus BD. ideoq; angulus BAD. erit grad. 16.28. & reliqui  
duo anguli ABD. ADB. grad. 81.46. anguli itaq; deinceps  
DBE. BDF. sunt singuli 98.14. at Angulus CBE. distan-  
tia stellę à vertice munosij est grad. 78.30. (cum sit mini-  
ma altitudo grad. 11.30.) reliquus itaq; angulus CBD. est  
grad. 19.44 estq; angulus CDF. distantia stellę à verti-  
ce Tychonis maxima grad. 62.15. erit ergo totus angulus B  
DC. grad. 160.29. & est CBD. grad. 19.44 duo ergo an-  
guli BDC. CBD. simul sunt grad. 180.13 scilicet maiores  
duobus rectis; ergo comparisonem ex prima ipsa indagine  
non admittunt.

## L E M M A I I.

Obseruatio eadem Munosij comparisonem non ad-  
mittit cū obseruatione Tych. in primo Scripto.

**A**ngulus CBD. pariter colligetur grad. 19.44. cum  
Arcus BD. idem perseueret, idemq; angulus CBE  
angulus ergo BDF. erit pariter grad. 98.14. vt in  
preced. Lemmate: at angulus CDF. pro grad. 62.15. erit g.

62.4.

62.4. ut totus angulus BDC sit grad. 160. 18. at est C  
BD grad. 19. 44. duo itaq; anguli BDC. CBD. simul e-  
runt grad. 180. 2. maiores nempe; & ipsi duobus rectis, ut  
antea, licet minore excessu.

LEMMA III.

Observatio eadem Munosij non admittit compara-  
tionem cum observatione Hainzelij.

**A**ngulus BAD: differentia latitudinis Valentia, &  
Augusta est grad. 8. 52. anguli itaq; ABD. AD  
B. simul sumpti sunt 171. 8. singuli 85. 34. an-  
guli itaq; deinceps DBE. BDE. singuli sunt 94. 26. angu-  
lus autem CBE. distantia stellæ à vertice Munosij pariter  
est grad. 78. 30. reliquus itaq; angulus CBD. grad. 15.  
56. angulus vero CDE. distantia stellæ maxima à verti-  
ce Hainzelij, fuit grad. 69. 50. totus itaq; angulus BDC.  
grad. 164. 16. duo itaq; anguli BDC. CBD. simul erunt  
grad. 180. 12. maiores scilicet duobus rectis; non ergo cō-  
parationem (ut ex prima indagine) suscipiunt.

LEMMA IV.

Observatio eadem Munosij non admittit compa-  
rationem cum observatione Landtgrauij.

**A**ngulus BAD: differentia latitudinis Valentia, & ca-  
sellarum est gr. 11. 48. reliqui itaq; duo anguli AB  
D. ADB. simul erunt g. 168. 12. singuli ergo 84. 6.  
anguli itaq; deinceps DBE. BDE. grad. 95. 54. est angu-  
lus



lus CBE. itidem grad. 78. 30. reliquus ergo angulus CBD. grad. 17. 24. est vero angulus CDF. distantia stellæ visa maxima à vertice Landtgrauii 66. 57. totus ergo angulus BDC. grad. 162. 51. Et duo anguli BDC. CBD. simul grad. 180. 15. maiores scilicet duobus rectis; non ergo admittunt observationes comparisonem, ut non semel dictum est. Alia etiam ratione idem demonstratur: nam differentia latitudinis locorum est grad. 11. 48. ut mox vidimus, et differentia altitudinum stellæ obseruatarum est grad. 11. 33 minor ergo est differentia altitudinum obseruatarum, quam differentia latitudinis locorum quindecim minutis; quod esse nequit: oportet enim esse æquales differentias, si nulla sit parallaxis, vel esse maiorem differentiam altitudinum differentia latitudinis, si adsit parallaxis: vel ergo vitium in observationibus, vel visio fuit refracta, non recta; Et refractionis fuit sensibilis; ideoq; non admittitur comparatio earum ex prima indagine, ex superius demonstratis.

---

## C A P V T X X I I I.

Demonstratio decima eiusdem cōclusionis ex eadem prima indagine. Conferuntur observatio Maurolici, & observatio Munosij altitud. maximæ stellæ.

**V**Eruntamen placet etiam Munosij observationē aliquam comparare; comparo itaq; observationem eius altitudinis maximæ stellæ cum observatione Maurolici eiusdem altitudinis maximæ. admittunt illæ comparatio-

rationem, & terræ propinquissimam stellam comparata inferunt. Obseruauit ergo maximam stellæ altitudinem Maurolicus grad. 62. Munosius grad. 67. 30. differentia grad. 5. 30. Altitudo poli Messanæ, ubi obseruauit Maurolicus g. 38. 30. Valentia grad. 39. 30 differentia grad. 1. Differentia itaq; parallaxis grad. 4. 30. & tantundem colligetur angulus BCD. ex sequenti indagine.

Reponatur itaq; figura eritq; angulus BAD. grad. 1. reliqui duo ABD. ADB. simul grad. 179. singuli grad. 89. 30. anguli deinceps DBE. BDF. singuli grad. 90. 30. estque angulus CBE. distantia uisa stellæ à vertice Maurolici grad. 28. reliquus ergo CBD. grad. 62. 30. At angulus CDF. distantia uisa stellæ à vertice Munosij grad. 22. 30. totus itaq; angulus BDC. grad. 113. duo anguli itaq; simul BDD. CBD. sunt grad. 175. 30. restatq; angulus BCD. grad. 4. 30. differentia nempe parallaxium quanta, & supra reperiabatur; cætera modo perquirantur.

Primo quæritur quot milliarius sit chorda BD.

In triangulo BAD. est angulus BAD. grad. 1. medietas g. 0. 30 cuius sinus 873. quarum partiū AB. est 100000 Earumdemq; chorda BD. est 1746. quarum ergo AB. est 3035. earum erit BD. chorda, ex regula aurea 53. (tot scilicet mill.) proximè.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	1746.	3035.	52 $\frac{99110}{100000}$

Exponatur modo angulorum, et sinuum oppositorū trianguli BCD. schema. est itaq;

O

Angu-



$\{ CBD. grad. 62. 30. \}$        $\{ 88071. \}$   
 Anguli  $\{ BDC. grad. 113. \}$        $\{ Sinus. \}$  92050.  
 $\{ BCD. grad. 4. 30. \}$        $\{ 7846. \}$

Secundo quæritur quocmilliarium sit BC.

In Triangulo autē eodem ut 7846. (sin. anguli BCD.)  
 ad 92050. (sinū anguli) BDC. ita latus BD ad latus BC  
 est autem latus B. D. miliariorum proximè 53. ergo ex  
 regula aurea erit BC. miliariorum proximè 622.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
7846.	92050.	53.	621 $\frac{6284}{7846}$

Corellariū

Si ergo iungantur in unum duo latera AB. BC. hoc qui-  
 dem mill. 622. illud milliarium 3035. erit summa mill.  
 3657. qua summa minus erit latus AC. distantia stellæ a  
 mundi centro, ut propinqua ita admodum ipsa terræ fuisset,  
 si nullus error in obseruationibus; at quia propinquitas into-  
 lerabilis, ideò alteruter eorum in obseruando peccauit: at po-  
 tius Munosius ob insignem Maurolici doctrinam, et peritiā.

## C A P V T X X I V.

Demonstratio vndecima eiusdem conclusionis ex ea-  
 dem prima indagine. Conferuntur obseruationes  
 Munosij, & Cornelij Gemmæ altitudinis maximæ  
 stellæ.

**O**bseruauit Gemma altitudinem maximam grad. 79  
 45. Munosius grad. 67. 30. Differentia gr. 12.  
 15. Altitudo poli Gemmæ grad. 50. 50 Munosij  
 grad. 39. 30. differentia grad. 11. 20. differentia itaque

paral-

parall. gr. 0.55. Quæ differentia parall. pariter colligitur  
reposita figura ex angulorū inuestigatione sequentem in mo-  
dum. Arcus BDV. adeoq; angulus BAD. grad. 11.20. re-  
liqui ergo duo anguli ABD. ADB. grad. 168.40. & sin-  
guli grad. 84.20. anguli itaq; deinceps DBE. BDF. sin-  
guli grad. 95.40. angulusq; CBE. distantia stellæ visa à  
vertice Munosij g. 22.30. relinquitur itaq; angulus CBD.  
grad. 73.10. & angulus CDF. distantia stellæ visa  
à vertice Gemmæ est 10.15. Totus itaq; angulus BDC.  
grad. 105.55. relinquitur itaque tertius angulus BCD.  
Trianguli BCD. gr. 0.55.0. vt etiam in prima indagine.  
Erit itaq; schema angulorum, & sinuum oppositorum.

	∠ CBD. grad. 73.10.}	∠ 95715.
Anguli	∠ BDC. grad. 105.55.}	sin. ∠ 96166.
	∠ BCD. grad. 0.55.}	∠ 1600.

Cætera perquirantur; & Primo quæritur quot  
milliarium sit chorda BD.

Angulus BAD. est grad. 11.20. eius medietas 5.40.  
cuius sinus 9874. quarum partium AB est 100000. &  
earundem chorda BD. 19748. quarum ergo partium AB.  
est 3035. earūdem erit BD. ex regula aurea 599  $\frac{35180}{100000}$  sci-  
licet proximè  $\frac{1}{3}$  Tot nempe milliarium erit chorda BD.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	19748.	3035.	599 $\frac{35180}{100000}$

Secundo quæritur. quot milliarium sit BC.

In Triangulo BCD. vt sinus anguli BCD. scilicet 160. ad

O 2 sinum



sinum anguli BDC. scilicet 96166. ita latus BD. ad latus BC. est autem latus BD. milliariorum  $599 \frac{1}{3}$  proximè, vt vidimus, erit ergo ex regula aurea BC. eorundem milliariorum proximè 36022.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1600.	96166.	$599 \frac{1}{3}$	36022.

Comptellariū

Si itaq; lateri BC. milliariorū 36022. adijciantur milliaria 3035. quot est AB. summa duorum eorū laterū Trianguli ABD. erit 39057. quibus erit minus latus AC. eiusd. Trianguli, scilicet distantia stellæ à centro; erit itaq; ea minor decem, & tribus terræ semidiametris.

## C A P V T X X V.

Demonstratio duodecima, & vltima eiusdem conclusionis ex eadem indagine. Conferuntur obseruationes Munosij, & Adami Vrsini maximæ altitudinis stellæ.

**H**ieronymus Munosius fuit acer assertor celestis sedis stellæ nouæ, quā in octaua sphaera reposuit, vt refert Tycho\* ex verbis Cornelij Gemmæ. sunt Gemmæ verba ibi relata. Postremo concludit author Munosius cometam quendam esse cælo fixorum siderum inhaerentem. Ab adeo itaq; acri propugnatore contrariæ sententiæ placet tertiam elicere nostræ demonstrationem; erit autem ex collatione eiusdem viri obseruationis cum obseruatione

Adam

\* cap. 8 pag. 370.

Adami Vrsini Norimbergensis, quem nuper composuimus cū  
Hagecio. Vidimus quæ fuerint observationes eorum supra  
Cap. tertio; at nunc breuiter in memoriam reducamus. Ob-  
seruauit ergo Adamus altitud. grad. 79. Munosius grad. 67.  
30. Differentia grad. 11. 30.

Altitudo poli Adami grad. 49. 24. Munosij gr. 39. 30.  
Differentia grad. 9. 54.

Restabit itaq; differentia parallaxium (hac differentia ab  
illa detracta.) grad. 1. 36.

Et tantundem colligitur ex inuestigatione angulorum in  
figura solita: Angulus siquidem BAD. est grad. 9. 54. diffe-  
rentia latit. locorum. reliqui itaque duo ABD. ADB. simul  
erunt grad. 170. 6. singuli grad. 85. 3. anguli deinceps gr.  
94. 57. singuli scilicet anguli DBE. BDF. estq; angulus  
CBE distantia stellæ visæ à vertice Munosij grad. 22. 30.  
relinquitur igitur angulus CBD. grad. 72. 27. angulus  
autem CDE. distantia visæ à vertice Adami est grad. 11.  
Totus ergo angulus BDC. est grad. 105. 57. restat itaq;  
angulus BCD. tertius Trianguli eiusdem angulus gr. 1. 36.  
ut etiam in priore indagine.

Schema angulorum in Triangulo BCD. &  
sinuum oppositorum.

	§ CBD. grad. 72. 27. §	§ 95345.
Anguli	§ BDC. grad. 105. 57. § Sin.	§ 96150.
	§ BCD. grad. 1. 36. §	§ 2792.



Primo quæritur quot milliariū sit chorda  $BD$ .

*Angulus  $BAD$ . est grad. 9. 54. eius medietas gr. 4. 57. sinus horum 8629. earundem itaq; partium  $BD$ . chorda erit 17258. quarum scilicet  $AB$  est 100000. ergo quarum  $AB$  est 3035. earum erit  $BD$ . ex regula aurea 523  $\frac{780310}{100000}$*   
 Tot milliariū proximè scilicet 524.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	17258.	3035.	523 $\frac{780310}{100000}$

Secundo quæritur quot milliariū sit  $BC$ .

*In triangulo  $BCD$ . ut sinus anguli  $BCD$ . scilicet 2792 ad sinum anguli  $BDC$ . scilicet 96150. ita latus  $BD$ . ad  $BC$ . est autem  $BD$ . mill. 524. proximè; erit ergo  $BC$ . eorundem milliariū 18045.*

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
2792.	96150.	524.	18045.

**Corellariū**

*Quoniam  $BC$  est mill. 18045. &  $AB$ . eorundem 3035. erunt ambo simul 21080. mill. Verum est ambobus simul minus latus  $AC$ . erit itaq; minus mill. 21080. altitudo scilicet stella minor semidiametris terræ septem.*

C A P V T X X V I.

Peroratio.

**H**ucusque prosequuti sumus primam indaginem, quæ ex collatione meridianarum altitudinum duobus in diuersis locis, diuersæq. poli altitudinis obseruatarum processit: intra duodenarium autem numerum constitit; quia prosequi omnes combinationes infinitum prope modum fuisset; satq; fuit ex omnibus obseruatoribus eorum temporum, quorum extant meridianarum altitudinum obseruationes, mutuas se obseruationem, ex qua stella sublunaris ostenderetur. Obseruatores altitudinū meridianarum stellæ, quorum ad nos peruenerint obseruationes, sunt Paulus Hainzelius, Tycho, Landtgravius Hassæ, Gaspar Peucerus, & Vuolfangus Schulerus (qui duo tamen pro uno obseruatore habiti sunt) Elias Camerarius, Hieronymus Munosius, Georgius Buschius, Adamus Vrsinus, Thaleus Hagecius, Franciscus Maurolicus, Cornelius Gemma, Erasmus Rheinoldus, cuius obseruationes pro iisdem cum Lädtgrauianis habitæ; quod eadem fuerint quantitate, & sub eadem poli altitudine peractæ sint. Ex singulis ergo memoratorum hominum sumptæ obseruationes, quæ conferrerentur, sunt, & omnes collationes attestatæ sunt stellam subtus Lunam fuisse: diligentia autem ea in re nostra maior fuit hucusq; multo diligentia Tychonis: is enim duabus tantum comparationibus contentus fuit obseruationum, suæ scilicet, & Hainzelij, & obseruationum rursus suæ, & Munosij; at nos sex hucusq;



vicib. plures comparationes exegimus . nunc ad reliquas indagines transeamus ; vt tanto clarior refulgeat sententia nostræ, immò antiquæ Veritas : cum omnes methodi, ac viæ inuestigandi parallaxim, ac ideò diiudicandæ sedis phænomeni, vtrum cælestis fuerit, an sublunaris, demonstrauerint Stellam propositam fuisse subtus lunam, non cælestem .

## C A P V T X X V I I.

De secunda indagine repetuntur, & præmittuntur, quæ repetere, & præmittere oportet.

**S**ecundam nunc indaginem propositarum aggrediamur, quæ procedit ex angulis azimuthalibus, & distantijs stellæ à vertice: primo autem progressum eius declaremus, ac firmemus. Supponantur duo loca sub eodem meridiano, ex quib. obseruetur eodem temporis momento stella, phænomenon ve aliquod; cuius capiatur vtroq; in horizonte angulus azimuthalis, & distantia ab vtriusq; loci vertice.

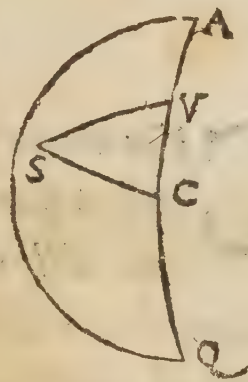
**Lēmate A.** Quoniam arcus eiusmodi verticales si se in loco phænomeni vero interfecabunt<sup>^</sup> efficietur Triangulum sphericum, cuius latera erunt arcus meridiani inter duorum locorum vertices, & duo verticales arcus inter locum phænomeni verum, & vertices locorum, ubi obseruatur. Si itaq; notus sit arcus meridiani inter locorum vertices interiectus, & duo anguli eidem arcui adiacentes, innotescant etiam reliqua duo latera; scilicet distantia veræ phænomeni à duobus verticibus. Quod si capte fuerint instrumento distantie

vise

Visa eiusdem phænomeni ab iisdem verticibus intelligetur, num contermina vera, & visa distantie sint sibi mutuo æquales, necne; siq. inæquales deprehendantur, & maior fuerit visa, quam vera, erit differentia parallaxis<sup>B</sup> cuius ideo Lēmate m. quantitas nota erit. Quod si minor fuerit distantia visa, quàm vera, erat ea differentia refraçtio:<sup>c</sup> erit autem notus Lēmate o. arcus inter duos vertices, cum nota fuerit vtriusq; loci latitudo, seu poli altitudo.

Lemma A.

**S**I duo observatores ex duobus diuersis terræ locis obseruent eodem temporis momento idem phænomenon, arcus maximorum circularum per uertices obseruantium, et loca phænomeni uisa ducti sese interfecant in loco eiusdem phænomeni uero. Sint uertices C. V. duorum terræ locorum ex quib. obseruetur idem phænomenon eodem temporis momento, intelliganturq; ducti duorum maximorum circularum arcus alter quidem per C & phænomenon, alter per V. & phænomenon, utrobique scil. uisum qui arcus se secant in puncto. S. (se secare autem cum sint circuli maximi duob. in punctis è diametro oppositis certum ex prop. undecima primi (sphaer.) Theod.) dico punctum S. esse locum uerum phænomeni: etenim uel locus uerus, & uisus distinguuntur, uel non distinguuntur.



Distinguantur primo, intelliganturq; ducti arcus C S. V S. in arcu CS. producto est locus uerus, & uisus obseruatori,

P

cuius



cuius vertex, C. libro primo Antitych. Cap. secundo prop. 5. pariter in arcu VS. producto est locus verus, & visus observatori sub V. at locus verus eiusdem phaenomeni eodem tempore est unus tantum; atq; idem reperitur in utroque arcu CS. VS. ergo est in communi eorum sectione scilicet in puncto S. non enim in opposita illi sectione; quoniam est ea sub Horizonte, adeoq; latet. Si itaq; distinguantur locus verus, & visus, arcus verticales se intersecant in loco phaenomeni vero, ut proponebatur: at si fuerint unus, & idem locus verus, & visus, ut in stellis fixis accidit, tum arcus ducti se intersecabunt in stella ipsa observata, quæ erit tum verus, tum visus locus, adeoq; tum etiam se arcus secabunt in loco vero; siue ergo locus verus, & visus sint unus, & idem, siue distinguantur, se se arcus ducti secabunt in loco vero: quod erat demonstrandum.

### Lemma B C.

**C**um maior fuerit distantia uisa, quam vera phaenomeni, differentia intercedens est parallaxis; cum minor differentia, est refraction.

Supponitur ob duas tantum causas distinguui locum visum à vero ob parallaxim, & ob refractionem.

Parallaxis autem locum visum amplius remouet à vertice, quàm verus absit (ut demonstrauimus libro primo Antitych. cap. 2. prop. tertia, & demonstrat Ragonmontanus lib. de Cometis probl. primo) refraction contra caelestium retrahit locum visum ad verticem, propioremq; apparere facit, quàm vere sit. ostendi lib. 2. Antitych. cap. II. in ter-

tia instantia at exactius in primo astron. cap. 8. Verum nū-  
 dum astronomici sunt editi: deducitur ex demonstratione  
 prop. 53. Albaz. lib. 7. sed ut rem minime dubiam etiam  
 Tycho supponit in primo Tomio Progym.\* dicit autem Notā  
 dum etiam diligenter parallaxes solem in circulo ver-  
 ticali iusto decliuorem reddere: refractiones autem, \*pag. 100.  
 viceuerfa eum nimium attolere. Fit ex his ut conuer-  
 tantur propositiones; nempe si maior sit distantia visa, quā  
 vera; esse parallaxim; non enim sit parallaxis; erit ergo re-  
 fractio (cum duæ tantum causæ ponantur distinctionis loci  
 visi à vero) at refractio facit minorem distantiam visam  
 vera; ergo eadem distantia visa erit maior, & minor vera;  
 quod esse nequit. Pariter si distantia visa minor sit vera,  
 erit refractio: non enim sit refractio; ergo erit parallaxis: at  
 parallaxis facit distantiam visam maiorem vera; ergo eadē  
 distantia visa minor, & maior vera: quod esse nequit. vera  
 ergo sunt, quæ propositio asserit; quod demonstrandum erat.

Annotatio prima cum Tycho, & Landtgravius sub  
 eodem meridiano non obseruauerint, quomodo  
 obseruationes collatæ fuerint.

Quoniam uero anguli azimuthales, ac distantia uertica-  
 les solum à Landtgrauio tunc temporis tradita sunt,  
 quas supra exscripsimus Cap. quarto necesse fuit  
 alios angulos eiusmodi, aliasq; uerticales distantias, quas  
 cum Landtgrauianis conferreremus aliunde adipisci. libuit  
 itaq. eruere ex obseruationibus Tychonis. qua in re illud pri-  
 mo fuit animaduertendum, non esse sub eodem meridiano Ca-



*sellas, ubi obseruauit Landtgravius; & Herritzuadijū, ubi obseruauit Tycho. Verum enim uero quoniam stella in mota mansit ex his, quæ antea supposuimus, angulos quoq; azimuthales, & distantias uerticales ab omnibus locis periacis inter se seruauit æquales supra Cap. decimo Lem. quinto unde non uerè est conferendus locus Tychonis cum Casellis, loco Landtgrauij; sed cum Casellis locus Tychoni periacus: at sub eodem cum Casellis meridiano, cui loco cum tamen eadem prorsus uerticales distantie, ijdemq. anguli azimuthales obueniant, quæ Tychoni; idè ex Tychone deduximus, quæ eiusmodi loco periaci tribuenda sunt. Quinetiam plerumq. pro loco periaci, Tychonis locum nominabimus ad euitandam circūloquutionem. uocem itaq; lector ex his, quæ nunc dicimus, interpretetur.*

**Annotario Secunda.** Quomodo anguli azimuthales Tychonis, eiusq. distantia à stella, quæ ille non ponit, sint ex eius dictis eruta.

**A**T uero Tycho non tradidit azimuthales angulos, neque distantias stellæ à uertice, quibus temporibus obseruauit Landtgravius, idcirco nos ea indagauimus quanta esse oportuerit ex ascensione recta: & ex declinatione stellæ iuxta Tychonem, necnon ex ascensione recta puncti eclipticæ in meridiano existentis ex dogmate Tychonis; quo tempore obseruauit Landtgravius, ex quibus datis reperimus tum angulum azimuthalem in uertice loci periaci Tychoni, tum distantiam stellæ ab eius uertice ex trigonometria, ut opere ipso patebit.

Anno



Annotatio tertia. De differentia latitudinis posita inter Casellas, & Heritzuad. locumq; illi periacū.

**A**ltitudo poli, adeoq; latitudo Heritzuadij est grad. 55. 58. ut supra Cap. tertio: Altitudo autem poli casellarum (ut post diligentissimā operā inuenit Rhottmannus, est g. 51. 19. ut differentia uera latitudinis inter Casellas, & Heritzuadium sit g. 4. 39. & hanc nos in sequenti indagine accipiemus. Neq; uero obstat ratio, quam supra adduximus Cap. 15. quamobrem tum retinuimus latitudinē Casellarum g. 51. 18. nempe ne emendata latitudine loci, & relicta latitudine stellæ nasceretur perturbatio in calculis iusta: nam poterimus in sequenti indagine emendare æque altitudinem, distantiamq; stellæ à uertice, à Landtgrauio obseruatam, detrahendo ex altitudine minutum, ipsumq; distantie u. se à uertice addendo. licet nō sese omninō sequantur error altitudinis poli præcedens, & error obseruationū: at esto eos errores communes esse, dicto modo emendabimus: & ad abundantio rem doctrinam utroq. modo distantiam stellæ à centro colligemus, & emendata altitudine uerticali stellæ, et non emendata: secus autem si minutum in quo ponitur deficere altitudo latitudini adderetur, multa nasceretur diuersitas, ut ex sequenti Capite intelligamus.

Annot. 4. de loco solis in singulis obseruat. Landtg.

**L**andtgrauius singulis dieb. obseruationū suarū, horaq; prima obseruat. eius diei assignat locū uerū soli ex meridianis obseruationib. uerū Tycho. ea loca singillatim emendat à pag. 495. usq. ad 502. ego sequutus sum emendationes Tycho. idque eo potissimū consilio, ut obstruatur effugium sequacib. Tycho. eludendi ex hoc Capite argumēta mea.

CA.



## CAPVT XXVIII.

Ex secunda indagine Demonstratio prima, quòd stella fuerit sublunaris: ducitur autem ex collatione obseruationis primæ Landtgrauij die tertia Decēbris cum Tychoniana, vel illis, quæ à Tychone obseruationibus deducuntur.

**O**bseruauit Landtgrauius die tertia Decembris quater stellam: prima autē obseruatio fuit hor. 7.52. obseruauitq; angulum azimuthalem occidentalem

grad. 144.0. Altitudinem autem stellæ gr. 75.42. adeoq; distantiam eius à uertice grad. 14.18. solum temporis ex Landtgrauio obtinuit grad. 21.30. Sagitt. uerum Tychon

\*pag. 495. contendit \* fuisse tum solem uere in gr. 21.59. Sagitt. quā emendationem nos suscipimus iuxta quartam Annotationem proximè superioris capitis. Puncti autem eclipticæ in meri-

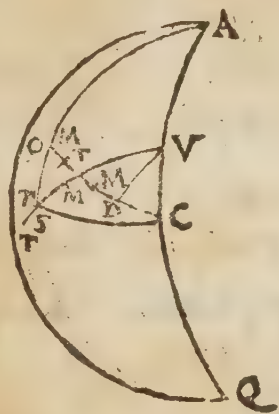
\*pag. eadē  
495.

diano tum existentis ascensionem rectam computat idem Tycho\* gr. 19.17. Est autem supputatio uiri hac: puncti eclipticæ, in quo sol scilicet grad. 21.59. Sagitt. ascensio recta ex tabulis Tych. est mihi 261.15.59. idest proximè 261.

16. at ipse facit grad. 261.17. spernens minutum, eiusque calculum nos retinebimus; horis autem 7.52. dantur tempora seu gradus itidem æquinoctialis 118. qui numeri iuncti, detractoq; ex illorum summa integro circulo, reddunt ascensionem rectam puncti in medio Cali grad. 19.17. ut dicit Tycho. Deducitur ex his distantia stellæ à meridiano, seu arcus æquinoctialis inter arcum à polo mūdi per stellam,

¶ me.

¶ meridianum grad. 18. 50. 35. detracta scilicet ascensione  
ne recta cometa, quæ Tychoni semper permansit \* g. 0. 26. \* cap. 7 hu-  
25. ab ascensione mediæ Cali grad. 19. 17. His positis quæ- ius libri.  
ramus ex Annotatione secunda. angulum azimuthalem, tum  
temporis Tychoni loci sq; eius periacis, ¶ distantiam stellæ  
usam à uertice loci periaci illi: at sub Landtgrauij meridia-  
no. præce lat. descriptio. Sit semicirculus meridiani Casella-  
rum ACQ in quo A sit polus mundi C. sit uertex Casella-  
rum; sitq; punctum V. uertex loci Tychoni periaci: at eius-  
dem cum Casellis longitudinis: ¶ sit punctum S. stellæ lo-  
cus u. sus degentibus sub V. tempore primæ obseruationis Lã  
dtgrauij; scilicet die tertia Decembris hor. 7. 52. Intelliga-  
tur ergo ductus arcus maximi circuli VS. queritur quot gra-  
dium ipse sit. Ducatur arcus maximi iti-  
dem circuli AS. erit is complementum de-  
clinationis stellæ, quæ declinatio cum fue-  
rit ex Tychone \* grad. 61. 47. perpetuò  
erit AS. grad. 28. 13. Arcus autem AV.  
equalis est distantie poli à uertice  
Tychonis, seu complemento altitudinis po-  
li Tychonis (cum enim V. ponatur uer-  
tex loci periaci Tychoni, adeoque in eod. sit parallelo cum Ty-  
chonis uertice, arcus à polo ad eos uertices inter se æquales e-  
runt, ut elicitur ex prop. decima pro Corell. 2. spheric. The-  
od.) est autem altitudo poli Herritzuadij, ubi obseruauit Ty-  
cho grad. 55. 58. adeoque eius complementum grad. 34. 2.  
¶ tantumdem erit arcus AV. angulus autem SAV. mensu-  
ratur arcu æquinoctialis inter circulum à polo per stellam, et  
meridianum, quem collegimus proximè grad. 18. 50. 35. tã-  
tus



\*supra c 7.



tus itaq; erit is angulus. In Triangulo ergo spherico  $ASV$ . dantur duo latera  $AS$ .  $AV$ . & datur angulus  $SAV$ . quem continet; dabitur ergo tertium latus  $SV$ . distantia scilicet uisa stellæ à vertice loci perieci Tychonis; idq; ex prop. 19. compend. Clauij; operatio autem, eiusue series, ac progressio erit, quæ sequitur.

Primo quæritur arcus  $SV$ . distantia stellæ uisæ à vertice Tychonis, seu, &c.

Data. Arcus  $AV$ . grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus  $AS$ . grad. 28. 13. sin. 47281. Differentia arcuum grad. 5. 49 sin. vers. 515. Angulus  $SAV$ . grad. 18. 30. 35. sin. vers. 5359.

Prima operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	47281.	26462. prim. inuētū.

Secunda operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	5359.	1418.
			515.

1933.

Est itaq; 1933. sinus uersus arcus quæsitæ  $SV$ . qui idcirco est g. 11. 17. tantaq; fuit distantia uisæ stellæ à vertice loci perieci Tychoni die tertia Nouemb. hor. 7. 52. P. M.

Secundo quæritur Angulus azimuthalis  $AVS$ . &c.

Quæritur angulus quidē  $CVS$ . at ad eius indaginé proceditur per angulū deinceps  $AVS$ . ex quo noto, & ipse noscetur reliquus ad duos rectos. Quoniam ergo in Triangulo  $AVS$ .

dan-

dantur omnes tres arcus  $AV$ .  $SV$ .  $AS$ . dabuntur etiā tres anguli ex prop. 18. compend. Clau. at in præsentia satis est angulus  $AVS$ .

Data. Arcus  $AV$ . eiusq; sinus, vt proximè supra.  
 Arcus  $SV$ . grad. 11. 17. vt proximè sin. 19566.  
 Arcus  $AS$ . grad. 28. 13. sin. vers. 11883.  
 Differentia arcuum grad. 22. 45. sin. vers. 7780.  
 Differentia sinuum versorum 4103.

## Prima operatio.

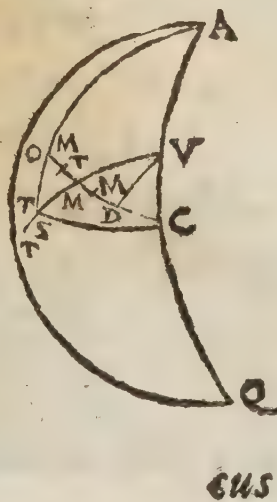
1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.55968.	19566.	10950.	primum inuentum.

Secunda operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10950.	100000.	4103.	37470.

Est itaq; 37470. sin. versus Anguli  $AVS$ . qui idcirco est grad. 51. 17. 44. Angulus ergo deinceps, & azimuthalis quaesitus  $CVS$  fuit grad. 128. 42. 16. Conclusio

Ad reliquam indaginem ducatur per verticem Landtgrauij, & locum stellæ, tum ibi visum arcus circuli maximi: secabit is arcum  $SV$ . eritq; communis sectio locus stellæ verus cap. proximè anteced. Lem. A. secet itaq; in puncto T. quod punctum T. vel erit in puncto ipso S. uel erit inter puncta S. V. vel erit ultra S. in omniq. casu T. punctum est locus verus stellæ, ex dictis\* & quoniam in arcu CT. est locus visus stellæ, sit lo-



\* Cap præced. Lc. A.



eius visus. m. erit is, vel in ipso T. vel inter puncta T. C. vel  
 ultra T. ut in figura. Quoniam verò ex calculis intelli-  
 gemus arcum CT. secare arcum SV. inter puncta S. V. verè,  
 eum casum accipiamus; ducamusq; Arcum VD. perpendicu-  
 larem ad eum ipsum arcum CT. idem tamen accidet, siue ad  
 arcum eum in S. cadentem siue ultra S. cadentem. perpendi-  
 cularis eiusmodi arcus ducatur; semper enim arcus VC. idem  
 permanebit et angulus VCT. numerabitur totidem graduū,  
 quot supersunt ex duobus rectis detracto angulo azimuthali  
 obseruato tunc temporis à Landtgrauio; sed omnia adhuc e-  
 runt ex dicendis clariora. in triangulo, ergo rectangulo CD  
 V. inquirenda sunt tria, arcus DV. Arcus CD. angulus C  
 VD. Dantur autem arcus CV. subtendens angulum rectū,  
 & angulus acutus DCV. nempe arcus CV. grad. 4. 39. an-  
 gulus DCV. grad. (nunc) 36. (etenim angulus deinceps T  
 CQ. azimuthalisq; inuentus est ea hora grad. 144. ut in  
 Capitis initio diximus) Dabitur ergo DV.\* Dabitur CD.  
 \* Dabitur angulus CVD.\*

\*ex secun-  
 da prop. cō  
 pend. Cla.

\* ex prop.  
 15. eiusd.  
 comp.

\*ex p. prop.  
 eiusd cōp.

\*ex prop 9  
 idid.

\*ex prop.  
 12. ibid.

Inuento autem angulo CVD. quoniam notus ex secundo  
 Probl. Totus angulus CVT. erit etiam notus reliquus angu-  
 lus DVT. in triangulo ergo rectangulo TDV. dabitur angu-  
 lus DVT. & arcus perpendicularis DV. dabitur ergo etiam  
 \*arcus DT. præterea TV\*. Dabatur vero etiā CD. dabitur  
 ergo totus arcus CT. nempe distantia vera stellæ à vertice  
 Landtgrauij; at dabatur distantia uisa ex obseruatione Lā  
 dtgrauij; ergo intelligetur utrum conueniant uera, & uisa;  
 quo in casu stella nullam esset passa parallaxim, seu refractionem;  
 an uisa sit maior uera, quo in casu passa erit stella pa-  
 rallaxim; an minor; quo in casu erit passa refractionem. ex

Lem.

*Lem. BC. capitis antecedentis . constabit ita utrum m. locus  
uisus stelle Landtgrauio sit in arcu SV. an citra, an ultra ip  
sum . ex arcu uerò TV. dato, qui est uera stella distantia à  
uertice Tych. intelligemus, an sit illa minor, quæ uisa, quæ cō  
stitit ex primo Probl. huius Capitis : an maior ; an equalis ;  
proindeque an stella respectu Tychonis passa sit parallaxim ;  
an refractionem ; an neutram . Si uerò stella nullam paral  
laxim, aut refractionem respectu alterutrius passa esset, tum  
punctum T. et punctum M. essent in ipso puncto S. At re  
periemus parallaxim semper conspicuā in obseruationib. prio  
ribus, in postremis refractionem euidentem, supposita obser  
uationum ueritate, singula modo problemata opere ipso, ac  
calculis exequamur, ut nobis sit tutior ueritatis enuncia  
tio in adeo facili calculorum lapsu, et legentibus sit facilius  
eorum quæ de nus iudicium supputatio. procedet ex proxi  
mè indicatis propositionibus.*

**Probl. tertium quæritur Arcus perpendicularis DV.  
in Triangulo rectangulo CDV.**

*Data . Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus D  
CV. grad. 36. sin. 58.779.*

**Operatio.**

<b>1. ter.</b>	<b>2. ter.</b>	<b>3. ter.</b>	<b>4. ter.</b>
100000.	8107.	58779.	4765.

*Est 4765. sin. arcus DV. quæ sit, qui idcirco est grad.  
2. 43. 52.*

**Pro-**



Probl. quartum. quæritur Arcus  $CD$ .

Data Arcus  $DV$ . g. 2. 43. 52. tang. 4770. Angulus  $D$   
 $CV$ . grad. 36. tangens secunda 137638.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	137638	4770.	6567.

Est sinus. Arcus  $CD$ . quæsiti qui idcirco est grad. 3.  
 45. 56.

Probl. quintum. quæritur Angulus  $CVD$ .

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
8107.	100000.	6567.	81004.

Est 81004. sin. Anguli  $CVD$ . quæsiti, qui idcirco est  
 grad. 3. 45. 56.

Corellariū.

At erat totus angulus  $CVT$ . siue  $CVS$ . grad. 128. 42.  
 16. ex conclusione probl. 2. detracto ergo ex eo angulo  $CV$ .  
 $D$ . grad. nunc 54. 6. restat  $DVT$ . angulus g. 74. 36. 16.

Probl. sextum queritur Arcus  $DT$ .

Data. Arcus  $DV$ . grad. 2. 43. 52. sin. 4765. Angu-  
 lus  $DVT$ . grad. 74. 36. 16. tang. 363157.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	
100000.	4765.	363157.	17304	Tan-
				gens

gens Arcus. DT. quæsit; est is itaque grad. 9. 49. proxime.

Erat autem CD. gr. 3. 45. 56. & nunc DT. est grad. 9. Corell. 1.  
49. totus itaq. Arcus CT. est grad. 13. 34. 56. scilicet distantia stellæ vera à vertice Landtgrauij.

At distantia visa fuit ex obseruatione Landtgrauij grad. Corell. 2.  
14. 18. in initio Capitis huius; maior ergo fuit distantia visa quam vera grad. 0. 43. 4. fuit ergo punctum m. Locus visus stellæ Landtgrauij ultra Arcum SV. fuit quæ T m. parallaxis grad. 0. 43. 4.

Probl. septimum. quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. g. 2. 43. 52. sin. secundus 99921  
Arcus DT. grad. 9. 57. 58. sin. secundus 98491.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	999921.	98491.	98413.

Est 98413. Sinus secundus Arcus TV. quæsit; qui idcirco est grad. 10. 13. 12.

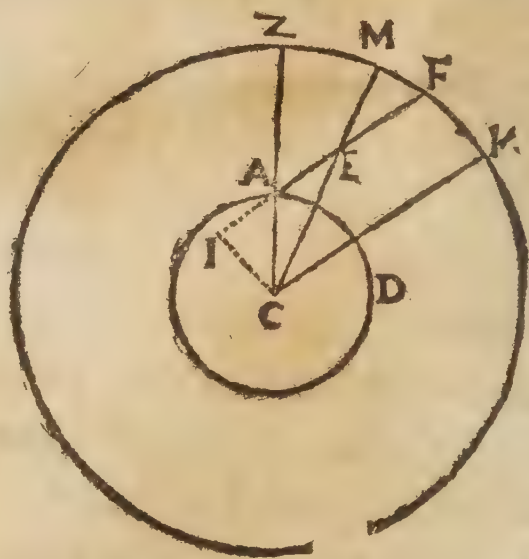
Distantia ergo vera à vertice Tychonis fuit grad. 10. Corellariu  
13. 12. tantus scilicet Arcus TV. at visa fuit, ut ex primo Probl. grad. 11. 17. maior ergo distantia visa, quam vera grad. 1. 3. 48. adeoque tanta fuit stellæ parallaxis respectu Tychonis, seu loci periaci &c. proinde punctum T. locus verus stellæ fuit citra punctum S. versus Tychonis vel loci periaci verticem.



Probl. octauū. quæritur quot terræ semidiametris distiterit stella à centro mundi ex Parallaxi Landtgrauij.

\* Lib. primo ca. primo.

Reponatur figura parallaxis verticalis ex Antitychone  
 \* in qua circulus  $AD$ . circa centrum  $C$ . representet circulum. circulus  $ZFM$ . circulum orbis supremi.  $A$ . terræ locum, ex quo quis stellam obseruat.  $Z$ . eius loci verticem  $E$ . Phenomenon  $CEM$ . lineam loci veri  $AEF$ . loci visi. erit angulus  $ZAE$ . distantia visa stellæ à vertice loci  $A$ . scilicet à puncto  $Z$ . ¶ Angulus  $AEC$ . parallaxis ex ibi declaratis. Quoniam verò datur nunc Angulus  $ZAE$ . distantia visa; dabitur etiam angulus illi deinceps  $CAE$ . ¶ datur angulus  $AEC$ . parallaxis, in triangulo ergo rectilineo dantur duo anguli  $CAE$ .  $AEC$ . ¶ datur latus  $AC$ . in partibus semidiætri terræ, est enim integra semidiameter; ergo dabitur etiam in iisdem partibus  $CE$  \* Series autem operationis est.



\* Prop 10  
 Comp. Tri  
 ang. rectil.  
 Clau.

Data. Angulus  $ZAE$ . grad.  $14.18$ . ex principio Capituli; Ideoque Angulus  $CAE$ . grad.  $165.42$ . sin.  $24700$ .  $AC$ . unius terræ semidiametri  $AEC$ . Angulus grad.  $0.43$ . 4. sin.  $1253$ .

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1253.	24700.	1. semid. terræ. 19.	$\frac{893}{1253}$

Nempè terræ semid  $19 \frac{893}{1253}$  distitit stella à centro ex pa-  
rallaxi Landtgrauij.

Probl. nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi  
Tychonis, seu loci periæci.

Data. Angulus ZAE. grad. 11. 17. sinus, qui idem  
est sinus anguli CAE. 19566. Angulus AEC. grad. 1. 3.  
48. sin. 1855.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1855.	19566.	1. terræ semid. 10.	$\frac{1016}{1855}$

Sunt hæc Terræ semidiametri, quibus stella à centro mundi  
distitit ex parallaxi Tychonis.

Utraq; observatio conspirat in constituenda stella sublu-  
nari, licet imparibus intervallis: nempè minor est parallaxis  
Landtgrauij, quàm Tychonis, seu loci periæci, minor in quâ  
quâ pro proportionem distantie min. 35. 40. cum enim distantia  
grad. 11. 17. Tychoni exhibuerit parallaxim 1. 3. proximè  
distantia grad. 14. 18. Landtgrauij exhibere debuisset gr.  
1. 9. 50. si itaq; observationes, vt veras admittamus, di-  
cere oportet locum visum. m. Landtgrauio ex refractione ad  
eius verticem retractum tantisper, dum parallaxis diminue-  
ta sit dictis min. 35. &c. non quòd tamen tota fuerit ab-  
pta. producat in figura huius capitis arcus TM. &c.

Annotat. 1



O. ut T.O. sit grad. 1. 9. 50. stella fuisset ex parallaxi secundum locum visum Landtgrauio in O. at ex refractione retracta fuit in M.

Annotat. 2 Si errorem unius minuti emendare lubeat, quasi instrumenta Landtgrauij minores altitudines reddiderint, quam fuerint, minuto, necesse erit observationem nunc altitudinis grad. 75. 42. reponere grad. 75. 43. quare distantia à vertice visa fuit pro grad. 14. 18. (quot eam superius constitui mus facere) grad. 14. 17. parallaxis ergo Landtgrauij fuit solum min. 42. 4. nō 43. 4. quocirca in operatione Prob. 8. primus terminus esse debebit 1224. sin. scilicet minorum 42. 4. & secundus terminus 24672. sin. scilicet grad. 14. 17. eritque operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1224.	24672.	1.	20 $\frac{19}{1224}$

Terræ semidia metri, quibus distitisset stella à centro mundi ex emendata parall: Landtgrau.

At si pro subtractione hoc modo minuti, illud differentie latitudinis adijcissimus faciendo Arcum CV. in prima figura grad 4. 40. pro grad. 4. 39. parallaxis prouenisset minut. 33. 4. pro minut. 43. 4. differentia itaq; intercessisset min. 10. pro unico minuto.

## C A P V T X X I X.

Demonstratio secunda ex secunda Indagine eiusdem conclusionis. Confertur autem secunda Observatio Lādtgrauij die tertia Decembris cum Tychoniana, vel, &c.

**C**Æteras collationes prosequamur observationū Landtgrauij cum Tychoniana, hanc scilicet retrahendo ad lo-

ad locum periecum Tychoni: At eiusdem cum Lædtgrauio longitudinis, ut in præcedenti capite fecimus; in præsentī verò, & in sequentibus problemata eadem explicabimus; sed solis datis, atq. calculis: nullam Canonum mentionem faciemus, contenti ea, quam in proximo superiore capite præmisimus. ad eam quisq. recurrere poterit in respondentibus problematibus. Observatio 2. die 3. Decembris fuit hora 8. 16. Azimuth. occidentalem reperit grad. 138. scilicet in figura prima angul. M. C. Q. Angulus ergo deinceps MCV. seu DCV. fuit grad. 42. Altitudinem autem reperit grad. 71. 20. Distantia itaq; à vertice visa fuit grad. 18. 40.

Ex Tychone autem arcus A S. complementum declinationis stellæ semper eorundem grad. 28. 13. declinatio enim semper grad. 61. 47. Sol vero tempore secundæ Landtgrauij observationis fuit ex emendatione Tychonis in grad. 22. 0. 30. Sagitt. Ascensio autem eius eclipticæ puncti ex eodem Tychone, Tabula quæ eius grad. 261. 18. at horis 8. 16. post merid. debentur tempora, seu grad. æquinotialis 124. qui simul cum proximis coniuncti efficiunt grad. 385. 18. detractoque integro circulo, restant grad. 25. 18. pro ascensione recta puncti eclipticæ in meridiano existentis: at ascensio recta stellæ nouæ semper remanet Tychoni \* grad. 0. 26. 25. qua detracta ex ascensione recta puncti mediæ Cæli, restant grad. 24. 51. 35. pro arcu æquinotialis inter arcum à polo per stellam ductum, & meridianum. cui Arcui æqualis est angulus SAV. illi insistens; erit itaq; angulus SAV. dictorum gr. 24. 51. 35. cætera nunc, ut in antecedente capite perquirantur.

supra c. 7.

\* supra c. 7.



Primum Probl. quæritur Arcus S V.

Data Arcus AV. grad. 34.2. sin. 55968. Arcus AS. grad. 28.13. sin. 47281. Differentia arcuum grad. 5.49. sin. vers. 515. Angulus SAV. grad. 24.51.35. sin. vers. 9266.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	47281.	26462. primū inuentum.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	9266.	2451.
			515.

2966. sin. vers. Ar

cus SV. quæsit, qui idcirco est grad. 13.59.25.

Probl. secundum quæritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. eiusq; sin. ut proxime. Arcus SV. grad. 13.59.25. sin. 24176.

Differentia Arcuum grad. 20.2.35. sin. vers. 6057. Arcus AS. grad. 28.13. sin. vers. 11883. Differentia sin. versorum 5826.

Operatio prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	24176.	55968.	13530. Primū inuētū.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
13530.	100000.	5826.	43059. sin. vers. An-
guli AVS. qui idcirco est grad. 55.17.27.			

Corollarib.

Angulus ergo Azimuthalis occid. Tych. seu loco periacō

*Tempore observationis Landtgrauij, fuit grad. reliquorū ad duos rectos 124. 42. 33.*

*Probl. tertium. quæritur Arcus perpendicularis DV*

*Data. Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus D CV g. 42. sin. 66913. Operatio.*

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
---------	---------	---------	---------

100000.	8107.	66913.	5424. Est 5424.
---------	-------	--------	-----------------

*Sin. arcus quæsitī DV. est is itaq; grad. 3. 6. 34.*

*Probl. quartum. quæritur Arcus CD.*

*Data. Arcus DV grad. 3. 6. 34. tang. 5433. Angulus*

*DCV. 42. tang. secunda 111061. Operatio.*

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
---------	---------	---------	---------

100000.	111061.	5433.	6033. Est sin. Ar-
---------	---------	-------	--------------------

*cus CD. quæsitī, qui idcirco est grad. 3. 27. 31.*

*Probl. quintum. quæritur Angulus CVD.*

*Data. Arcus CV. & sin. vt in tertio Probl. Arcus CD eiusq. sinus, vt proxime.*

*Operatio.*

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
---------	---------	---------	---------

8107.	100000.	6033.	74417. Sinus an-
-------	---------	-------	------------------

*guli quæsitī CVD. est is itaq; grad. 48. 5. 16.*

*Angulus ergo DVT. super est grad. 76. 37. 17. etenim Corellariū totus CVT. deductus est grad. 124. 42. 33. nunc autem colligitur CVD. grad. 48. 5. 16.*

*Probl. sextum. quæritur Arcus DT.*

*Data. Arcus DV. grad. 3. 6. 34. sin. 5424 Angulus DVT. grad. 76. 37. 17. tangens 420453.*

R 3

Ope-



## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	5424.	420453.	22805.

qua est tangens  
Arcus quæſiti DT. qui idcirco est grad. 12. 50. 40.

Corell. 1.

At erat Arcus CD. grad. 3. 27. 31. est itaq. totus arcus DT. Distantia vera stellæ tunc temporis à vertice Landtgrauij grad. 16. 18. 11.

Corell 2.

Distantia autem visa ab eodem Landtgrauij vertice fuit grad 18. 40. fuit ergo visa distantia maior vera grad. 2. 21. 49. tantaq. ideo fuit parallaxis, quæ tunc temporis Landtgrauio obtigit.

Probl. septimum. quæritur Arcus TV. Distantia scilicet vera stellæ à vertice Tychoenis.

Data. Arcus DV. grad. 3. 6. 34. sin. secundus 99853.  
Arcus DT. grad. 12. 50. 40. sin. secundus 97498.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99853.	97498.	97354.

Sin. secundus Arcus quæſiti TV. qui idcirco est grad. 13. 12. 26.

Corellariū

At fuit distantia visa stellæ à vertice Tychoenis, locouè illi periacco grad. 13. 59. 25. ex primo Probl. & nunc distantia vera colligitur grad. 13. 12. 26. parallaxis itaq. fuit min. 46. 59.

Probl. octaum. quæritur distantia stellæ à centro mundi, ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis dantur in ea.

Angu

Angulus ZAE. distantia visa grad. 18. 40. sin. eius qui  
itidem est sinus anguli deinceps CAE. 32006.

Angulus AEC. parallaxis grad. 2. 21. 49. sin. 4122.

Arcus AC. 1. semidiameter terræ.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
4122.	32006.	1.	$7 \frac{3152}{4122}$ Semidiametri

quibus distitisset stella à centro terræ ex parallaxi Land-  
tgrauij.

At detrahendo minutū ex parallaxi, erit ipsa grad. 2. 20  
49. sin. 4095. erit præterea distantia visa grad. 18. 41.  
sin. 32034. erit itaq. regulæ aureæ series.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
4095.	32034.	1.	$7 \frac{3369}{4095}$ Distantia stellæ

à centro colligitur totidem terræ semid. ex parallaxi Land-  
tgrauii emendata.

Probl. Nonum. quæritur distantia eadem stellæ à cen-  
tro mundi ex parallaxi Tych. seu loci illi perieci.

Data. Angulus ZAE. distantia visa gr. 13. 59. 25.  
sin. qui idem est anguli deinceps CAE. 24175. Angulus A  
EC. parallaxis grad. 0. 46. 59. sin. 1367.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1367.	24175.	1.	$17 \frac{936}{1367}$ Semidiametri

terre, quib. distitisset stella à centro mundi ex parallaxi Ty-  
chonis, lociue perieci.

Anno



## Annotatio.

**H**Æ ambæ quoq; observationes consentiunt in asserenda stella infra Lunam satis magno intervallo; in quâ tate tamen interualli non conueniunt; cum distent ipse fermè decem terræ semidiametris; nec potest diuersitas (posita observationum veritate) in aliam causam, quàm in refractionem, reijci; at verò applicare nunc refractionem nō est admodum obuium; oporteret enim magnam ab initio refractionem tribuere Tychonis quoq; observationibus, quæ semper perseueret eadem, at nunc in Landtgrauij observatione cessauerit; idē prodierit tanta, quantā videmus in præsentia, diuersitas. satis verò sit quid observationibus admissis sequatur, satis euidenter nos monstrasse.

## CAPVT XXX.

Tertia Demonstratio ex secunda Indagine. Confer-  
tur observatio prima Lādtgrauij die quarta De-  
cembris cum Tychoniāna, vel &c.

Cap. 4. su-  
pra.

**O**bservauit Stellam rursus Landtgrauius \* die quar-  
ta Decembris hora 8. 11. P. M. Angulum A-  
zimuth. inuenit grad. 138. eius itaq; angulus dein-  
ceps scilicet TCV. fuit grad. 42. Altitudinem reperit grad.  
73. 20. fuit itaque distantia à vertice Landtgrauij grad.  
16. 40.

Ex Ty-

Ex Tychone autem dicto tempore sol fuit in gr. 23. 1. Sagitt. ut ascensio tū recta mediæ califuerit 25. 53. à qua detracta ascensione recta stella grad. 0. 26. 25. perpetuo Tychon. \* restat angulus SAV. in figura grad. 25. 26. 35. \* Cap 3. supra. cetera, ut antea perquirentur.

## Probl. primum. quæritur Arcus SV.

Quoniam Arcus AV. & AS. in omnibus observationibus perseverant iidem, proindeq. eorum sinus æquales, prima operatio Problematis primi, quæ constat ex eorundem sinuum inter se multiplicatione, & ex producti partitione per sinum totum, idem semper exhibebit; nempe primum inuentum in hoc Problemate primo, quod fuit supra 26462. tandem modo est, & in sequentibus erit: ad vitandum ergo superuacaneum omne ommitteretur, prima operatio nunc, & in sequentibus capitibus; supponeturquæ primum ex ea inuentum 26463. Eadem quoq. erit differentia Arcuum AV. AS. cum sint semper illi æquales; erit itaq. differentia, quæ prius grad. 5. 49. sin. vers. 515. Nunc autem angulus SAV grad. 25. 26. 35. sin. vers. 9698. Erunt itaq. data ad secundā operationem primum inuentum 26462. secundus terminus regula aurea, et 9698. tertius terminus eiusdem.

## Secundā Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	9698.	2566.
			515.

3081 qui est sin.



versus arcus, quæsitæ SV. qui idcirco est gr. 14. 15. 34.

Probl. secundum. Quæritur angulus AVS.

Data. Arcus AV. gr. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV. gr. 14. 15. 34. sin. 24631. Differentia arcuum gr. 19. 46. 26. sin. vers. 5896. Arcus AS. grad. 28. 13. sin. vers. 11883. Differentia sin. versorum 5987.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	24631.	13785. Primū inuentū.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
13785.	100000.	5987.	43431. Sinus versus anguli AVS. quæsitæ, qui idcirco est grad. 55. 33.

Corollarium

Angulus ergo deinceps CVS. siue CVT. est reliquorum ad duos rectos grad. 124. 27.

Probl. tertium, quartum, quintum.

Eodem penitus modo expediuntur, eademq. exhibent, quæ in precedenti proximo capite. Etenim angulus DCV. nunc quoque est grad. 42. Et arcus CV. perseverat idem grad. 4. 19. unde, quæ in dictis Problematibus quærentur, æqualia utrobique proueniunt.

Arcus DV.	{	_____	{	gr. 3. 6. 34.
Arcus CD.	{	sunt ut in præc. prox. cap.	{	gr. 3. 27. 31.
Angul. CVD.	{	_____	{	gr. 48. 5. 16.

Coroll. 1.

Est autem totus Angulus CVT. grad. 124. 27. erit ergo reliquus DVT. grad. 76. 21. 44.

Pro-

## Probl. Sextum . Quæritur Arcus DT.

Data . Arcus DV. grad. 3. 6. 34. sin. 5424. Angulus  
DVT. grad. 76. 21. 44. tang. 412143.

Operatio .

1. ter.      2. ter.      3. ter.      4. ter.

100000.      5424.      412143.      22354. Hæc est

Tangens arcus quæsti DS. qui idcirco est grad. 12. 36.

Erat autem CD. grad. 3. 27. 31. Et nunc DT. grad.  
12. 36. totus ergo CT. est grad. 16. 3. 31.

Corell. 1.

At erat distantia stellæ visa à verticè Landtgranij gr.  
16. 40. Ut in initio capitis, Nuncq. est CT. Distantia ve-  
ra gr. 16. 3. 31. superest itaq; parallaxis grad. 0. 36. 29.

Corell. 2.

## Probl. Septimum . Quæritur Arcus TV.

Data . DV. grad. 3. 6. 34. sin. Secundus 99853. Ar-  
cus DT. grad. 12. 36. sin. Secundus 97592.

Operatio ex prop. 7. Compen. Clau.  
Triang. Spher.

1. ter.      2. ter.      3. ter.      4. ter.

100000.      99853.      97592.      97448. Hic est  
sin. Secundus Arcus TV. qui idcirco est grad. 12. 58. 20.

Erat autem SV. distantia visa Tychoni, locouè perisco  
grad. 14. 15. 34. Et nunc TV. distantia vera deprehendi-  
tur grad. 12. 58. 20. restat ergo Arcus ST. parallaxis  
Tychoni, seu loco perisco grad. 1. 17. 14.

Corellariis



Probl. octaum. quæritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis, in ea dantur *Angulus ZAE*. distantia visa grad. 16. 40. sinus eius, qui & idem anguli deinceps *CAE*. est 28680. *Angulus CAE*. gr. 0. 36. 29. sin. 1061.

Operatio ex prop. x. comp. Clau. Triang. rectil.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1061.	28680.	1. terræ semid.	$27 \frac{33}{1061}$ terræ semid.

quibus distatit stella à centro mundi ex parallaxi Landtgr.

Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis.

Data. *Angulus ZAE* distantia visa Tychoni, seu loco periacro grad. 14. 15. 34 sinus, qui & idem anguli deinceps *CAE*. 24641. *Angulus CEA*. parallaxis 1. 17. 14. sin. 2247.

Operatio.


1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
2247.	24631.	1. terræ semid.	$10 \frac{2161}{2247}$ Terræ se-

mid. quibus distatit stella à centro mundi ex parallaxi Tych.

**Annoratio** Vtraque observatio stellam exhibet sublunarem. sunt q; in eo unanimes: in quantitate tamen distantia plurimū discrepant, facile tamen est adhibita refractione sedare cōtrouersiam; diminuta siquidem est Landtgrauij parallaxis, cuius observatio est subinde semper refractioni obnoxia: At si detrahatur minutum ex altitudine, adeoq; ex parallaxi Landtgrauij, erit distantia semidiametrorum  $27 \frac{788}{1032}$

C A P V T X X X I.

Demonstratio quarta ex eadem indagine, quòd stella sublunaris fuerit. Confertur obseruatio Landtgrauij prima diei x. Decembris cum Tychoniana, seu cum deductis ab ea.

 Obseruauit Landtgrauius decima die Decembris prima quidem hora 7. 11  $\frac{1}{4}$  Angulum azimuth. grad. 147. fuit itaq. angulus deinceps DCV. grad. 33. 0. Altitudinem stellæ reperit grad. 76. 32. Distantia itaq. fuit. 13. 28.

Ex Tichone autem Sol tñ in g. 29. 6  $\frac{3}{4}$  sagit. ex cuius loci ascensione recta, & ex horis post meridianis deducit id. m Tychon methodo ante significata ascensionem rectam puncti mediæ cæli grad. 17. 4. 20. ex qua detracta ascensione recta stellæ grad. 0. 26. 25. (ex viri dogmate) restat Angulus SAV. g. 16. 37. 55. cætera nunc, ut antea, perquirentur.

Primum Probl. quæritur Arcus SV.

Prima Operatio eadem, quæ supra, & idem primum inuentum 26462 eadem quoq; differentia arcuum, proindeq. idẽ sinus vers. eius differentie 515. Quò ad secundam autem operationem datur angulus SAV. grad. 16. 37. 55. sin. vers. 4183.



## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000	26462.	4183.	1106.
			515.

1621. Sinus ver-

sus Arcus *SV*. qui idcirco est grad. 10.19.48.Probl. secundum. Quæritur angulus *AVS*.

Data. Arcus *AV*. gr. 34. 2. sin. 55968. Arcus *SV*.  
 gr. 10. 19. 48. sin. 17931. Differentia arcuum gr. 23.  
 42. 12. sin. vers. 8436. Arcus *AS*. grad. 28. 13. sin.  
 vers. 11883. Differentia sin. versorum 3447.

## Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	55968.	17931.	10035. Primum in-
			uentum.

## Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10035.	1000000.	3447.	34349. Sinus ver-
			sus anguli <i>AVS</i> . qui idcirco est grad. 48. 57. 57.

Corellariū

Angulus ergo deinceps *CVS*. siue *CVT*. est reliquorum  
 ad duos rectos grad. 131.2.3.

Probl. tertium. quæritur *DV*. in Triangulo rectan-  
 gulo. *CDV*.

Data. Arcus *CV*. grad. 4. 39. sin. 8107. Angul. *DCV*.  
 grad. 33. 0. sin. 54464.

Ope-

Operatio ex secunda prop. Comp. Cla. Triang Sphær.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	8107.	54464.	4415. Sin arcus D

V. quæſiti, qui idcirco eſt grad. 2. 31. 50.

Probl. quartum quæritur Arcus C D.

Data. Arcus DV. grad. 2. 31. 50. tang. 4419. An-  
gulus DCV. grad. 33. tang. ſecunda 153986.

Operatio ex prop. x. Compend. Triang. ſphær. Clau.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	153986.	4419.	6804. Sin. Arcus

quæſiti CD. qui idcirco eſt grad. 3. 54. 4.

Probl. quintum. quæritur Angulus C V D.

Data. Arcus CV. eiſq; ſin. ut probl. 3. Arcus C. D.  
eiſq; ſinus, ut proximè.

Operatio ex Prima prop. Clau. Compend. ſphær.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
8107.	100000.	6804.	83927. Sin. Angu-

h. CVD. quæſiti, qui idcirco eſt grad. 57. 3. 52.

Quoniam totus Angulus CVT. erat grad. 131. 2. 3. Corellariu  
(2. Probl.) eſtque nunc angulus CVD. grad. 57. 3. 52.  
reſtat angulus DVT. grad. 73. 58. 11.

Probl. ſextum. quæritur Arcus D T.

Data. Arcus DV. eiſquè ſin. ut antea. Angulus D  
VT. grad. 73. 58. 11. tang. 348047.

Ope



Operatio ex prop. Nona Compend. Triang.  
Sphær. Clau.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	4415.	348047.	15366.

Tangens ar-  
cus quæfiti DT. qui idcirco est grad. 8. 44. 8.

Corell. 1.

Erat autem CD. grad. 3. 54. 4. & nunc DT. grad. 8.  
44. 8. totus ergo CT. est grad. 12. 38. 12.

Corell. 2.

At erat distantia visa à vertice Landtgrauij g. 13. 28.  
adieceto autem altitudini minuto erit ipsa grad. 13. 27. &  
nunc vera distantia CT. est grad. 12. 38. 12. erit itaque  
parallaxis grad. 0. 48. 48.

Probl. septimum. quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV grad. 2. 31. 50. sin. secundus 99902  
Arcus DT. grad. 8. 44. 8 sin. secundus 98840.

Operatio ex prop. 7. Compend. Sphær. Clau.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	99902.	98840.	98743.

Sin. secun-  
dus Arcus quæfiti TV. qui idcirco est grad. 9. 5. 48.

Corellariū

Cum itaq. distantia vera stellæ à vertice Tychonis, sue  
loci periaci colligatur grad. 9. 5. 48. distantia autem visa  
(ex primo Probl.) fuerit grad. 10. 19. 48. restat paralla-  
xis grad. 1. 14.

Probl. octaum. quæritur distantia stellæ à centro ex  
parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis verticalis in ea dantur Angu-  
lus LAE. distantia visa grad. 13. 27. detracto minuto  
sinus

*sinus eius, qui idem angul. C A E. deinceps est 23260. Angulus A E C. parallaxis gr. 0.48. 48. sin. 1419.*

*Operatio ex prop. x. Comp. Clau. Triang. Rectil.*

*1. ter. 2. ter.*

*1419. 23260.*

*3. ter. 4. ter.*

*1. semid. terræ. 16  $\frac{556}{1419}$  Terræ semidiametri, quibus stella distat à centro ex parallaxi Landtgrauij.*

*Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis.*

*Data. Angulus Z A E. Distantia visa grad. 10. 19. 48. sinus, qui idem est Anguli C A E. Deinceps, est 17931. Angulus A E C. parallaxis grad. 1. 14. sin. 2152.*

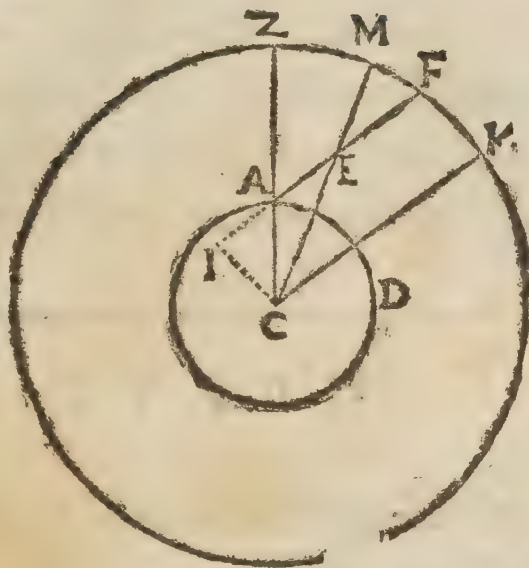
*Operatio.*

*1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.*

*2152. 17931. 1. terræ semid. 8  $\frac{215}{2152}$  Terræ semidi-*

*metri, quibus distat stella à centro mundi ex parallaxi Tychonis, locumè periaci.*

*Utraq. rursus observatio in reddenda stella sublunari cõsentit, licet disparẽ reddant ipsæ distantiam; semper tamẽ minor est parallaxis Landtgrauij, cuius etiam observatio fuit*





fuit obnoxia alterationi refractionis; subinde nouæ: contra quam observatio Tychonis, seu parallaxis ex eius observatibus deducta. at adhibita refractionis consideratione facile diuersitas componitur, & disparitas conciliatur.

## CAPVT XXXII.

Demonstratio quinta ex secunda indagine, quòd stella fuerit sublunaris. Confertur observatio secunda Landtgrauij die decima Decembris cum Tychoniana.

**O**bservatio secunda Landtgrau. die decima Decembris fuit hor. 7. 14 post meridiem; observauit tñ angulum azimuthalem grad. 146. ut angulus deinceps TCV. seu DCV. fuerit gr. 24. Altitudinem autem reperit grad. 76. 19. Distantia itaq; a vertice fuit g. 13 41

Ex Tychonis autem emendatione fuit tum Sol in grad. 29. 6  $\frac{1}{2}$  Sagittæ cuius puncti ascensio recta iuxta tabulā eiusd. Tychonis est grad. 269. 2. additis ergo temporibus seu gradibus æquinoctialibus horarum 7. 14. & integro detracto circulo restat ascensio puncti eclipticæ in meridiano existentis grad. 17. 32. à qua ascensione si dematur ascensio recta stelle grad. 0. 26. 25. restant grad. 17. 5. 35. pro angulo SAV. cetera, ut antea, perquirentur.

Probl. primum. quæritur Arcus SV.

Prima Operatio eadem, quæ supra, idemq; primum inuentum.

Sum 26462. Eadem differentia arcuum, eiusq; idem sinus  
versus 515.

Quo ad Secundā autem operationem datur angulus  $\angle A$   
 $V$ . grad. 17. 5. 35. sin. vers. 4417.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	2. operatio
100000.	26462.	4417.	1168.	
			515.	

1683. sin. versus

arcus  $\angle V$  quaesiti, qui idcirco est grad. 10. 31. 36.

Probl. secundum. Quæritur angulus  $\angle AVS$ .

Data. Arcus  $AV$ . gr. 34. 2. sin. 55968. Arcus  $\angle V$ .  
gr. 10. 31. 36. sin. 18269. Differentia arcuum gr. 23.  
30. 24. sin. vers. 8299. Arcus  $AS$ . grad. 28. 13. sin.  
vers. 11883. Differentia sin. versorum 3584.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	1. operatio
100000.	55968.	18269.	10224.	Primum in-
				uentum.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
10224. 100000. 3584. 35054. Sinus ver-  
sus anguli  $\angle AVS$ . quaesiti est itaq; grad. 49. 30.

Angulus itaq; deinceps  $\angle CVS$ . sine  $\angle CVT$ . est gr. 130. 30. **Corollariū**

Probl. Tertium. quæritur Arcus  $DV$ .

Data Arcus  $CV$ . grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus  $D$   
 $CV$ . 34. sin. 55919.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	8107.	55919.	4533.
			Sin. arcus $D$

$V$ . qui idcirco est grad. 2. 35. 54.

T

Pro-



Probl. quartum. quæritur CD.

Data. Arcus DV. grad. 2. 35. 54. tangens 4538. Angulus DCV. grad. 34. tang. secunda 148256.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	148256.	4538.	6727.

Sinus arcus quæsitæ CD. qui idcirco est grad. 3. 51. 27.

Probl. quintum. quæritur Angulus CVD.

Data. Arcus CV. eiusq; sin. vt 3 Probl. Arcus CD. eiusq; sinus, vt proximè.

Operatio

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
8107.	100000.	6727.	82977.

Sin. anguli CVD. qui idcirco est grad. 56. 4. 30.

Corellariū

Angulus itaq; reliquus DVT. erit grad. 74. 26. 38. etenim totus angulus CVT. est grad. 130. 31. 8. Angulus autem CVD. grad. 56. 4. 3.

Probl. Sextum. quæritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. grad. 2. 35. 54. sin. 4533. Angulus DVT. grad. 74. 26. 38. tang. 359222.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	4533.	359222.	16283.

Tangens Arcus DT. quæsitæ, qui idcirco est grad. 9. 14. 54.

At erat

At erat Arcus CD. grad. 3. 51. 27. & nunc DS. gr. Corell 1.  
9. 14. 54. totus ergo arcus CT. distantia vera stellæ à ver-  
tice Landtgrauij fuit grad. 13. 6. 21.

At distantia visa fuit grad. 13. 41. parallaxis ergo su- Corell 2.  
per fuit grad. 0. 34. 39.

## Probl. Septimum. quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. grad. 2. 35. 54. sin. secundus 99897  
Arcus DT. grad. 9. 14. 54. sin. secundus 98700.

### Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99897.	98700.	98598. Sin. secundus

arcus TV. quæsit, quidcirco est grad. 9. 36. 24.

At erat distantia visa stellæ à vertice Tychonis, seu lo- Corellariū  
co perieco, &c. gr. 10. 3. 36. primo Probl. & nunc ve-  
ra distantia est grad. 9. 36. 24.

Restat itaq; parallaxis grad. 0. 55. 12.

## Probl. Octaum. quæritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Rep. sita figura parallaxis. datur in ea Angulus ZAE.  
distantia visa grad. 13. 41. & si detrahamus minutum,  
grad. 13. 40. sinus, qui & idem est anguli CAE. deinceps  
23627. Angulus CEA parallaxis, & detracto minuto gr.  
0. 33. 39. sin. 979.

### Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
979.	23627.	1. terræ semid.	24 $\frac{131}{979}$ Terræ se-

T 2

midia-



in idiametri quibus Stell. quibus Stella distitisset à centro m<sup>di</sup>  
d' ex parallaxi emendata Landtgrauij.

Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi  
Tychonis, seu loci periaci.

Dantur in eadem figura. Angulus  $\angle A E$ . distantia vi-  
sa grad.  $10.31.36$ . sinus, qui idem est sinus anguli de in-  
reps  $C A E$ . est  $18269$ . Angulus  $A E C$ . parallaxis grad.  $00$ .  
 $15.12$ . sin.  $1606$ .

### Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1606.	18269.	1. terre semid.	$11 \frac{593}{1606}$ terre semidia-

metri, quibus distitisset stella à centro m<sup>di</sup> ex parallaxi Ty-  
chonis, seu loci periaci.

### Annotatio

Hic quaq; vtriusque loci parallaxis facit Stellam sublu-  
narem licet Landtgrauiana, cum minor sit Tychoniana, quæ  
maior ob maiorem distantiam esse debet, præseferat refra-  
ctionem accidisse, quæ minuerit parallaxim supposita veri-  
tate observationum.

C A P V T X X X I I I.

Demonstratio Sexta ex eadem secūda indagine, quòd stella fuerit sublunaris. Confertur obseruatio tertia Lādtgrauij die eadem decima Decembris cum Tychoniana, seu &c.

**O**bseruauit tertiò die dicta decima Decembris Landtgrauius hora 7. 20. ÷ Inuenitq; angulum Azimuthalem gr. 144. Angulus itaq; deinceps DCV. fuit grad. 36. Altitudinem reperit grad. 75. 42. Distantia itaq; à vertice fuit grad. 14. 18.

Ex Tychone autem Sol fuit in grad. 29. 7. 10. Sagitt. inde itaq; deduxit ascensionem rectam puncti mediij Celi gr. 129. 50. à qua si deducatur ascensio recta stelle grad. scil. 0. 26. 25. restat angulus SAV grad. 18. 43. 25. tantusque fuit angulus SAV. cetera, vt antea perquirentur.

Probl. primum. quæritur Arcus SV.

Prima operatio eadem, & primum inuentū idem 26462. Differentia Arcuum eadem adeoq; Sin. versus 515. Quo ad secunda operationem datur Angulus SAV. grad. 18. 43. 25. sin. vers. 5292.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10000.	26462.	5292.	1400.
			515.

---

1215. Sinus vers.

ius arcus SV. quæsit, qui idcirco est grad. 11. 14.

Pro-



Probl. Secundum . quæritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV. grad. 11. 14. sin. 19480. Differentia Arcuum 22. 48. sin. vers. 7814. Arcus AS. 28. 13. sin. vers. 11883. Differentia sinuum versorum 4069.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	19480.	10902.

Primum inuentum.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10902.	100000.	4069.	37323.

Sinus versus anguli AVS. est ergo grad. 51. 11. 16.

Corellarij

Est itaq; Angulus deinceps CVS. siue CVT. grad. 128. 48. 44.

Probl. Tertium . quæritur Arcus DV.

Data Arcus CV. grad. 43. 52. sin. 8107. Angulus DCV. grad. 36. sin. 58779.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	8107.	58779.	4765.

Sin. Arcus DV. quesiti, quidcirco est grad. 2. 43. 52.

Probl. Quartum . quæritur Arcus CD.

Data Arcus DV. grad. 2. 43. 52. tangens 4770. Angulus DCV. grad. 36. tang. secunda 137638.

Ope-

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	137638.	4770.	6565.

Sinus Arcus quæ-  
siti CD. qui idcirco est grad. 3. 45. 52.

Probl. Quintum. quæritur Angulus CVD.

Data Arcus CV. eiusq; sinus ut Probl. 3. Arcus CD. eius-  
que sinus, ut proximè.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
8107.	100000.	6565.	80979.

Sin. Anguli  
CVD. quæsit, qui idcirco est grad. 54. 4. 32.

Corellariu

Quoniam totus Angulus CVT. erat grad. 128. 48. 44.  
& nunc CVD. est gr. 54. 4. 32. restat. DVT. grad. 74.  
44. 12.

Probl. Sextum. quæritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. eiusq; sinus, ut antea tertio Probl. An-  
gul. DVS. grad. 74. 44. 12. tang. 366460.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	4765.	366460.	17461.

Tangens Ar-  
cus quæsit, qui idcirco est grad. 9. 54. 18.

Totus ergo Arcus CT. est grad. 13. 40. 10. Etenim C. Corell. 1.  
D. erat grad. 3. 45. 52. & nunc DT. est grad. 9. 54. 18.

At verodistantia visa grad. 14. 18. ut sub initio ca- Corell. 2.  
pit, & nunc vera 13. 40. 10. parallaxis itaq; Landtgra-  
uo fuit grad. 0. 37. 50.

Pro-



## De tribus nouis Stellis

Probl. Septimum. quæritur Arcus T V.

Data. Arcus DV. grad. 2. 43. 52. sin. secundus 99886  
Arcus DT. grad. 9. 54. 18. sin. secundus 98703.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
10000. 99886. 98508. 98305. sinus secun-  
dus arcus quæsitum T V. qui idcirco est grad. 10. 17. 48.

Corollarib

At cr. distantia uisa à vertice Tychonis grad. 11. 14  
Probl. primo, & nunc vera deprehenditur grad. 10. 17.  
48. fuit ergo parallaxis grad. 0. 56. 12.

Probl. Octauum. quæritur distantia stellæ à centro  
mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis verticalis datur in ea Angu-  
lus LAE. Distantia uisa à vertice grad. 14. 18. detractio  
autem minuto grad. 14. 17. sinus, qui idem est anguli prin-  
ceps CAE. 24671. Angulus AEC. parallaxis grad. 0. 37.  
50. & detractio minuto grad. 0. 36. 50. sin. 1071.

Operatio.

1. ter. 3. ter. 3. ter. 4. ter.  
1071. 24671. 1. terre semid.  $23 \frac{33}{1071}$  terre semidia-  
metri, quibus distat stella à centro terre ex parallaxi Lan-  
dtgrauij.

Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex paral-  
laxi Tychonis.

Data. Angulus LAE. distantia uisa (ex Probl. pri-  
mo)

mo) grad. 11. 14. Sinus (qui idem est, sinus Anguli CAE. deinceps) 19480. Angulus parallaxis AEC. grad. 0. 56. 12. ex corell. Probl. 7. Sinus 1634.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1634.	19480.	1. semid. terra.	11 $\frac{1506}{1634}$ Terre semi-

diametri, quib. distit stella à centro Mundi ex parallaxi Ty-  
chonis, siue loci periaci, &c.

## Annotatio.

Utraq. parallaxis nunc quoq. exhibet stellam sublunarem suntque in eo apprimè concordēs; in interualli tamen quantitate discrepant, vt hic quoq; Landtgrauiana observatio præseferat suam parallaxim à refractione satis imminutam, nisi vitium in observatione interpretemur.

## C A P V T X X X I V .

Demonstratio Septima eiusdem conclusionis ex secūda itidem indagine. Confertur observatio prima Landtgrauij die 26. Decembris cum Tychoniana, seu deductis ab ea, &c.

**O**bservauit Landtgravius die 26. Decembris primū hora 4. 21. reperitq; Angulum azimuth. gr. 161 angulus itaq; deinceps TCV. siue DCV. fuit gr. 19. Altitudinem stellæ inuenit gr. 78. 43. Distantia itaq; visa à vertice fuit grad. 11. 17.

V

Ex



Ex Tychone autem Sol tum fuit in gr. 15. 20.  $\frac{5}{8}$  Capricorni. Ascensio recta puncti medij Caeli inde ab eo deducitur grad. 35. 1. 55. qui gradus si detrahantur ex integro circulo, restabit arcus æquinoctialis inter meridianum, & principium Arietis (procedendo à meridiano ad arietem secundum ordinem signorum) grad. 8. 5. Siq. adiciatur dicti arcui ascensio recta stellæ, erit arcus æquinoctialis inter meridianum, & arcum maximum à polo per stellam ductum grad. 8. 31. 25 tantusq. fuit Angulus SAV. qui tum ad Orientem fuit non ut præcedentes ad Occidentem; & omnes anguli eius modi die eadem 26. obseruati fuerunt orientales; nempe stella fuit in quarta orientali. Eo quòd secundum ordinem signorum sequebatur ipsa meridianum, distabatq; à meridiano paucioribus gradibus quàm 90. Accedit alia ratio: quoniam ea die simul creuerunt anguli azimuthales una, & altitudines usq; ad meridianum, in quo maximam altitudinem obtinuit; fuit ergo ea superior meridiani pars, & præcedentia stellæ loca fuere in quarta orientali: siquidem cum stella quævis meridianum ad occidentem transierit, tum eius semper altitudines diminuuntur, usquequo ad meridianum in parte inferiore deuenierit; in quo situ minimam altitudinem obtinet. Observationes autem Lædtgrauij primo modo se habent: etenim hora 4. 21. angulus azimuth. fuit grad. 161. altitud. gr. 78. 43. hora 4. 26. 30. angul. azimuth. fuit g. 164. Altit. g. 79. hor. 4. 38. angul. azimuthalis 171. altitud. grad. 79. 22. hor. 4. 51. azimuth. grad. 180. (fuit tum scilicet in superiore parte meridiani) altitudo grad. 79. 30. Hec ideo monuisse volui; quoniam titulus præfixus in fronte Tabellæ obseruationum Landtgrauij, cui anguli azimuthales subie-

Subiiciuntur; est azimuth. occident. quasi omnes anguli subiecti occidentales fuerint. Tycho quoq; in consideratione earum observationum angulos observationū diei 26. primæ ac pag. 498. tertiæ occidentales inscribit: solum angulum secundæ observationis orientalem vocat: cum tamen omnes fuerint orientales. Forsan est impressoris vitium, vt multa alia eiusmodi errata deprehendere licet in eo libro. Nunc problemata superiora in hac quoq; observatione, siue collatione observationum exerceamus.

## Primum Probl. quæritur Arcus SV.

Prima Operatio eadem quæ supra, primumq; eius inuentum idem 26462. eadem differentia arcuum, idemque sin. vers. 515.

Quæ a secundam operationem datur Angulus S. AV. g. 8. 31. 25. sin. vers. 1104.

## Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	1104.	292.
			515.

807. Sin. vers.

Arcus SV. quæsit, qui idcirco est grad. 7. 17.

## Problema Secundum. quæritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV grad. 7. 17. sin. 12678. Differentia arcuum grad. 26. 45. sin. vers. 10702. Arcus AS. grad. 28. 13. sin. vers. 11883. Differentia sin. vers. 1181.



## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	12678.	7095

Primum incrementum

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
7095.	100000.	1181.	16645.

*Sin. ver. Anguli AVS. quesiti, qui idcirco, est grad. 33. 32. 4.*  
*Corollariū Angulus ergo deinceps CVS. siue CVT. est grad. 146. 27. 56.*

## Probl. Tertium. quæritur Arcus DV.

Data. Arcus CV. grad. 4. 39. *sin.* 8107. Angulus DCV. grad. 19. *sin.* 32557.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	8107.	32557.	2639.

*Sin. vers. Arcus DV. qui idcirco est grad. 1. 30. 43.*

## Probl. Quartum. quæritur Arcus CD.

Data. Arcus DV. grad. 1. 30. 43. *tang.* 2640. Angulus DCV. grad. 19. *tang.* Secunda 290421.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	290421.	2640.	7667.

*Sin. Arcus CD. quesiti qui idcirco est grad. 4. 23. 50.*

Pro-

Probl. Quintum. quæritur Angulus CVD.

Data. Arcus CV. eiusq. sinus, vt in tertio Probl. Arcus C  
D. eiusq. sinus vt proxime.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
8107.	10000.	7667.	94572.

sinus Angulus  
quæsit, qui idcirco est grad. 71. 2. 7.

Angulus ergo DVT. Superest grad. 75. 25. 49. cum to Corellatio  
tus CVT. fuerit grad. 146. 27. 56. nunc autem CVD.  
fit grad. 71. 2. 7.

Probl. Sextum. quæritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. eiusq. sinus, vt Probl. tertio. Angu-  
lus DVT. grad. 75. 25. 49. tang. 384739.

Operatio.

1. ter.	3. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	2639.	384639.	10153.

Tangens Ar-  
cus DT. quæsit, qui idcirco est grad. 5. 47. 50.

At erat Arcus CD. grad. 4. 23. 50. et nunc DT. est Corell. 2.  
grad. 5. 47. 50. Totus itaq; arcus CT. est grad. 10. 11.  
40. Distantia vera stellæ à verticè Landtgrauij.

Erat autem distantia tum visa grad. 11. 17. paralla- Corell. 3.  
xis itaq; fuit grad. 1. 5. 20. quod si detrahatur minutum ex  
distantia visa, restat g. 11. 16. et parallaxis grad. 1. 4. 20

Probl. Septimum. Quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. sin. secundas 99964. Arcus DT. grad.  
5. 47. 50. sin. secundas 99488.

Op



## Operatio.

1. ter.

2. ter.

3. ter.

4. ter.

100000. 99964. 99488. 99452. sinus secundus arcus TV. quaesiti, qui idcirco est grad. 6.0.

Corellariū

At distantia visa stellæ à vertice Tychonis fuit grad. 7. 17. primo Probl. & nunc vera est grad. 6. 0. restat itaq; parallaxis, quæ Tychoni, locoq; periaci obtigisset gr. 1. 17.

Probl. Octaum. quæritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis. datur in ea Angulus ZAE. grad. 11. 17. eius sinus, qui idem est sinus Anguli deinceps CAE. est. 19566. angulus AEC. parallaxis grad. 1. 4. 20. sin. 1871.

## Operatio.

1. ter.

2. ter.

3. ter.

4. ter.

1871. 19566. 1. terræ semid. 10  $\frac{856}{1371}$  Terræ semidiametri quib. distat stella à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis, vel &c.

Data. Angulus ZAE. gr. 7. 17. eiusq; sinus, qui & idem est sinus Anguli deinceps CAE. est 12677. Angulus AEC. parallaxis grad. 1. 17. sin. 2239.

## Operatio.

1. ter.

2. ter.

3. ter.

4. ter.

2239. 12677. 1. Terræ semid. 5  $\frac{1482}{2239}$  Terræ semidia-

metri

metri quibus distat stella à centro ex parallaxi Tychonis, seu loci periaei.

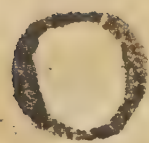
Utraq; hic quoq; parallaxis consentit in constituenda stel Annotatio  
la sub luna maximo interuallo, licet ipsæ in quantitate dissen-  
tiant, & parallaxis Landtgrauij pro Tychoniana proportio-  
ne diminuta sit.

C A P V T X X X V.

Demonstratio Octaua ex secunda eadem indagine.

Confertur obseruatio secunda Landtgrauij die 26

Decembris cum Tychoniana, seu loci periaei, &c.



Obseruauit secundò die eadem 26. Decembris Land-  
tgrauius stellam hora 4. 26.  $\div$  Reperitq; angu-  
lum azimuth. grad. 164. quare angulus deinceps

TCV. siue DCV. fuit grad. 16. Altitudinem verticalem  
obseruauit grad. 79. Distantia itaq; à vertice fuit gr. 11.

Ex Tychone autem ascensio recta puncti medij Cali fuit  
gr. 353. 17. 50. qua detracta ex integro circulo restat Ar-  
cus inter meridianum, & initium Arietis (procedendo secun-  
dum ordinem signorum à meridiano ad Arietem) gr. 6. 42.  
10. adiecta autem ascensione recta stellæ gr. 0. 26. 25. ar-  
cus inter meridianum, & stellam ad orientem fuit arcus gr.  
7. 8. 35. datusq; fuit angulus SAV. cætera, ut antea per-  
quirentur.

Probl. Primum. quæritur Arcus SV.

Prima operatio eadem, quæ supra idemq; prima inuen-

tur



tum 26462. ead. quoq; est arcuum differentia adeoq; sin. vers. 515.

At quò ad secundam operationem datur angulus SAV. grad. 7. 8. 35. sin. vers. 776.

### Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10000.	26462.	776.	205.
			515.

720. Sinus vers.

us arcus SV. quesiti, qui idcirco est grad. 6. 52. 45.

Probl. secundum. Queritur angulus AVS.

Data. Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV. grad. 6. 52. 45. sin. 11978.

Differentia Arcuum 27. 9. 15. sin. vers. 11028. Arcus AS. grad. 28. 13. sin. vers. 11883. Differentia sin. versorum 855.

### Operatio prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	11978.	6703.

Primum inventum.

### Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
6703.	100000.	855.	12755.

Sin. versus Anguli AVS. quesiti, qui idcirco est grad. 29. 15. 20.

Corellariū

Angulus ergo deinceps CVS. est grad. 150. 44. 40.

Probl. Tertium. queritur Arcus DV.

Data. Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus DV. CV.

CV. grad. 16. sin. 27564.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	8107.	27564.	2234.

Sin. Arcus quæ-  
siti DV. qui idcirco est grad. 1. 16. 48.

Probl. Quartum. Quæritur Arcus CD.

Data. Arcus DV. gr. 1. 16. 48. tangens 2234. An-  
gulus DCV. grad. 16. tang. secunda 348741.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	348741.	2234.	7790.

Sinus Arcus  
CD. quæsit, qui idcirco est grad. 4. 28. 4.

Probl. Quintum. Quæritur Angulus CVD.

Data. Arcus DV. eiusq; sinus, ut probl. tertio Arcus C  
D. grad. 4. 28. 4. sin. 7790. vt proximè.

Operatio.

1. ter.	3. ter.	3. ter.	4. ter.
8107.	100000.	7790.	96089.

Sin. Anguli quæ-  
siti CVD. qui idcirco est grad. 73. 55. 22.

Angulus ergo DVT. est grad. 76. 49. 18. etenim totus an- corellariu  
gulus CVS. siue CVT. est grad. 150. 44. 40. Corell. 2.

Probl. Et nunc CVD. est grad. 73. 55. 22. Restat ergo  
DVT. dictorum grad. 76. 49. 18.

Probl. Sextum. Quæritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. grad. 1. 16. 48. sin. 27564. Et in tertio Probl.  
Angulus DVT. grad. 76. 49. 18. tang. 427578.

X

Ope-



## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000	2234.	427079.	9540.

Tangens Arcus DT. est itaq; is arcus grad. 5. 27.

Corell. 1.

At erat CD. g. 4. 28. 4. nuncq; DT. grad. 5. 27. totus itaq; arcus CT. grad. 9. 55. 4.

Corell. 2.

At erat distantia visa stelle à vertice Landtgrauij gr. 11. ut in initio Capitis est ergo parallaxis grad. 1. 4. 56.

Problemma Septimum. Queritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. gr. 1. 16. 48 sin. secundus. 99975.  
Arcus D. T. grad. 5. 27. sin secundus 99548.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99975.	99548.	99333.

Sin. secundus Arcus TV. quaesiti, qui idcirco est grad. 5. 36.

Corellariū

At visa distantia à vertice Tychonis, seu loci pericci grad. 6. 52. 45. nunc autem vera est grad. 5. 36. restat ergo parallaxis, quæ dictis locis obtigit. grad. 1. 16. 45.

Probl. Octauū. quaeritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis datur Angulus ZAE. distantia visa grad. 11. cuius sinus, adeoq; anguli CAE. deinceps, est 19081. Angulus AEC. parallaxis grad. 1. 4. 56. Sin. 1887.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1887.	19081.	1. terra semidiam.	10 $\frac{211}{1887}$

Terra semidiametri, quibus distat stella à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Pro-

**Probl. Nonum.** quæritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Tychonis, seu loci periaci.

**Data.** *Angulus ZAE. distantia visa stellæ grad. 6.52 45. Probl. primo; cuius sinus, adeoq; anguli deinceps CAE. est 11689. Angulus AEC. parallaxis grad. 1. 16. 45. sin. 2233.*

**Operatio.**


1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
2233.	11689.	1. terræ semid.	$5 \frac{524}{2233}$ semid. terræ

q-  
bus distat stella à centro mundi ex parallaxi Tychonis, loci-  
uè periaci.

*Utraq; parallaxis nunc quoq; Stellam sub Luna reponit, Annotatio  
magnaq; interuallo: in quantitate tamen dissentiunt, quòd  
parallaxis Landtgrauij cōtractior sit (quàm pro proportionē)  
parallaxi Tychoniana. quod etiam refractionem indicat ma-  
iorem, quàm Tychoni, accidisse tum Landtgrauio; retenta ve-  
ritate observationum.*

**C A P V T X X X V I.**

**Demonstratio Nona.** quòd fuerit stella sublunaris ex eadem secunda indagine. Cōfertur obseruatio ter-  
tia Landtgrau die 26. Decembris cum Tychonia  
na, feu &c.

 *Observauit tertio eadem die 26. Decembris Landt-  
grauius Stellam, reperitq. angulum azimuth. grad.  
171. fuit itaq. angulus deinceps TCV. vel DCV  
grad. 9. inuenitq; altitudinem verticalem gr. 79. 22. ut  
ærit distantia verticalis grad. 10. 38.*



Ex Tychone autē ascensio recta puncti mediij cali fuit gr.  
 356. 10.  $\frac{3}{4}$  Sol enim reponitur ab eo tum in grad. 15. 21.  
 $\frac{3}{4}$  Sagitt. quæ ascensio datracta ex integro circulo relinquit  
 grad. 3. 49. 15. quibus adiecta recta ascensione stelle grad.  
 0. 25. 25 emergit Angulus SAV. grad. 4. 15. 40 ad o-  
 rientem ipse quoq; ut duo priores. cetera ut antea perqui-  
 rentur.

Probl. Primum. Quæritur Arcus SV.

Prima operatio eadem, quæ supra, & primum inuentū  
 26462. Differentia Arcuum eadem, eiusq; sin. versus  
 515. Quo ad secundam operationem datur Angulus SAV.  
 grad. 4. 15. 40. sin. vers. 276.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	276.	73.
			515.

588. Sin. vers.

arcus quesiti SV: qui idcirco est grad. 6. 13.

Probl. Secundum. Quæritur Angulus AVS.

Data: Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV.  
 grad. 6. 13. sin. 10829. Differentia arcuum grad. 27. 49  
 sin. vers. 11555. Arcus AS. grad. 28. 13. sin. versus  
 11883. Differentia sin. versorum 328.

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	10829.	6060. Primum in-
			uentum.

## Operatio Secunda.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
6060. 100000. 318. 5412. Sin. vers. an-

guli AVS. quæ sit; est is idcirco grad. 18. 52. 12.

Angulus itaq; deinceps CVS. siue CVT. erit reliquorum Corellarifi  
ad duos rectos grad. 161. 7. 58.

Probl Tertium. Quæritur Arcus DV.

Data. Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus D  
CV. grad. 9. sin. 15643.

## Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
100000. 8107. 15643. 1268. Sin. quæ sit ar-  
cus DV. qui idcirco est grad. 0. 43. 35.

Probl Quartum. Quæritur Arcus CD.

Data. Arcus DV. g. 0. 43. 35. tangens 1268. An-  
gulus DCV. grad. 9. tangens secunda 631375.

## Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
100000. 631375. 1268. 8005. Sinus Arcus C  
D. quæ sit; est is itaq; grad. 4. 35. 29.

Probl Quintum. Quæritur Angulus CVD.

Data. Arcus CV. eiusq; sinus, vt tertio Probl. Arcus  
CD. eiusq; sinus, vt proximè.

## Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
8107. 100000. 8005. 93741. Tang. Ang-  
guli CVD. quæ sit; quidcirco est grad. 32. 54.



Corell.

Angulus itaq.  $\angle DVT$ . est grad. 80. 13. 48. tot enim restant ex grad. 161. 7. 48. quot est totus Angulus  $\angle CVT$ . Corell. Probl. 2. detractis 80. 54. quot est angulus  $\angle CVD$ .

Probl. Sextum. quæritur Arcus  $DT$ .

Data. Arcus  $DV$ . eiusq; sin. ut supra. Angulus  $\angle DV$  T. grad. 80. 13. 48. tangens 580751.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	1268.	58071.	7363.

Tangens Arcus  $DT$ . quæsitæ, quid circò est grad. 4. 12. 39.

Corell. 1.

Quoniam verò erat Arcus  $CD$ . grad. 4. 35. 29. & nunc  $DT$ . est grad. 4. 12. 39. erit totus arcus  $CT$ . Distantia vera stellæ à vertice Landtgrauij grad. 8. 48. 8.

Corell. 2.

At distantia visa fuit grad. 10. 38. in principio Capitis, & nunc vera est grad. 8. 48. 8. erit ergo parallaxis grad. 1. 49. 52.

Probl. Septimum. quæritur Arcus  $TV$ .

Data. Arcus  $DV$ . grad. 0. 43. 35. sin. secundus 99991. Arcus  $DT$ . grad. 4. 12. 39. sin. secundus 99729.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	99991.	99729.	99720.

sinus secundus arcus quæsitæ  $TV$ . quid circò est grad. 4. 17. 19.

Corellariū

At distantia visa stellæ à vertice Tychois fuit grad. 6. 13. prim. probl. & nunc vera distantia est grad. 4. 17. 19. parallaxis itaq; fuit grad. 1. 55. 41. quæ obligit tum Tychois, locouè periacco, &c.

Pro-

**Probl. Octaum.** quæritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis. Dantur in ea Angulus  $ZAE$

Distantia visa à vertice Landtgrauij grad.  $10.38.$  cuius sinus, adeoq; anguli deinceps  $CAE.$  est  $18452.$  Angulus  $AEC.$  parallaxis grad.  $1.49.51.$  sin.  $3195.$

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

$3195.$   $18452.$  1. semid. terræ.  $5\frac{2477}{1195}$  Semidiametrus

Terræ; quib. distat stella à cetro ex parallaxi Landtgrauij.

**Probl. Nonum.** quæritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis.

Data. Angulus  $ZAE.$  Distantia visa à vertice Tychonis, loci perieci grad.  $6.13.$  cuius sinus, idemq; anguli deinceps  $CAE.$  est  $10829.$  Angulus  $AEC.$  parallaxis grad.  $1.55.41.$  sin.  $3365.$

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

$3365.$   $10829.$  1. terræ semid.  $3\frac{734}{3765}$  Terra semidiametri,

quibus distitisset à centro mundi stella ex parallaxi Tychonis, seu loci perieci.

Utraq. parallaxis hic quoq; stellam reddit sublunarē magno interuallo; licet inter se inequali, at parallaxis Landtgrauiana contractior est Tychoniana; ex quo iustam exhibet suspensionem refractionis, immò (si observationes pro cætris recipiantur) euidentem fidem id quod in superioribus observationibus omnibus, præter quàm in secunda accidit.

Annotatio



## CAPVT XXXVII.

De reliquis obseruationibus Landtgrauij.

**L**andtgravius priores obseruationes diligentiores posterioribus fatetur ipsemet in secundis ad Peucerum literis penes Tychonem pag. mibi 613. verba refero. Quibus instrumentis exquisitis intermedianib. ut ob Reipublicæ, & Regiminis nostri administrationes cælestium obseruationes aliquandiu sepe fuerimus, stellam hanc ab initio præsertim aliquoties diligenter obseruauimus. Hæc ibi; ex quibus patet diligentiam præsertim adhibitam præsentia ipsa sua à Landtgrauio obseruationibus ab initio aliquoties. significat, itaq; posteriores obseruationes non æquè ab ipso curatas; & priores etiam non omnes; sed aliquot, verum, quæ ipse dicit, res ipsa manifestat. Nam posteriores quinque obseruationes, scilicet die 26. Februarij dieq; 11. Martij binæ, at 14. die Martij unica manifestarunt errorem præferunt. Ex quo ternas, etiam die 11. Ianuarij æstimare licebit. At ostendamus, quem nunc dicimus, errorem posteriarum obseruationum. Eadem autem, qua superiora, methodo is ipse indagatur.

## CAPVT XXXVII.

Errorem inesse obseruationi primæ diei 26. Februarij ex collatione eius cum deductis ex Tycho. 8 c.

**O**bseruauit Landtgravius Stellam du 26. Februarij 1573. hora 7. 58. inuenitq; angulum azimuthal. grad. 145. 30. Angulus itaq; deinceps T C V seu DCV. fuit grad. 34. 30. Altitudinem reperit grad.

36. 45. Distantia à vertice fuit grad. 53. 15.

Ex Tychone autem ascensio recta puncti medij cali tum  
fuit grad. 108. 40. sol. n. fuit ex ipso in grad. 18. 12. pag. 301.  
piscii à qua ascensione detracta ascensione recta stella sem-  
per Tychoni grad. 0. 26. 25. restat Angulus SAV. grad.  
108. 13. 35. cetera perquirantur.

Primum Probl. Queritur Arcus SV.

Prima operatio eadem semper. primum inuentū. 26462.  
Et sin. vers. differentie arcuum 515. Ad secundā operatio-  
nē datur Angulus SAV. g. 108. 13. 35. sin. ver. 131277.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	26462.	131277.	34738.
			515.

35253. Sin. vers.

arcus quesit. SV. qui idcirco est grad. 49. 38. 57.

Probl. Secundum. Queritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV.  
grad. 49. 38. 57. sin. 76209.

Differentia Arcum grad. 15. 36. 57. sin. vers. 3691.

Arcus AS. grad. 28. 13. sin. vers. 11883.

Differentia sinuum versorum 8192.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	76209.	55968.	42652. Primum inuentū.

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
42652.	1000000.	8192.	19206. Sin. vers. an- guli



Corellariū

guli quæfiti  $AVS.$  est itaq. grad. 36.6.18.Angulus ergo deinceps  $CVS.$  seu  $CVT.$  erit g. 143.53.42.Probl. Tertium. Quæritur Arcus  $DV.$ Data. Arcus  $CV.$  g. 4.39. sin. 8107. Angulus  $DCV.$  grad. 34.30. sin. 56641.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	8107.	56641.	4591.

Sinus Arcus  $DV.$  quæfiti, qui idcirco est grad. 2.37.54.

Probl. Quartum. Quæritur Arcus  $CD.$ Data. Arcus  $DV.$  grad. 2.37.54. tang. 4596. Angulus  $DCV.$  grad. 34.30. tang. secunda 145501.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	145501.	4596.	6687.

Sin. Arcus  $CD.$  quæfiti, qui idcirco est grad. 3.59.41.

Probl. Quintum. Quæritur Angulus  $CVD.$ Data. Arcus  $CV.$  eiusq. sin. ut in tertio Probl. Arcus  $CD.$  eiusq. sin. ut proximè.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
8107.	100000.	6687.	82484.

Sin. Anguli  $CVD.$  qui idcirco est grad. 55.34.21.

Corellariū

Angulus itaq.  $DVT.$  superest grad. 88.19.21.Probl. Sextum. Quæritur Arcus  $DT.$ Data. Arcus  $DV.$  eiusq. sin. ut in tertio Probl. Angulus  $DVT.$  grad. 88.19.21. tangens 3414646.

Ope

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	4591.	3414646.	156766.

Tangens ar-  
cus DT. quæ sit, qui idcirco grad. 57. 28.

At erat Arcus CD. grad. 3. 50. 4. & nunc DT. est g. Corell. r.  
57. 28. totus itaq; Arcus CT. est grad. 61. 18. 4. distan-  
tia scilicet vera stellæ à vertice Landtgrauij.

Verum distantia visa fuit grad. 53. 15. Ut sub initio Corell. 2.  
capitis. Maior ergo distantia vera, quàm visa g. 8. 3. 4.

Problemma Septimum. Queritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. g. 2. 37. 54 sin. secundus 99894  
Arcus DT. 57. 28. sin. secundus 53779.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99894.	53779.	53721.

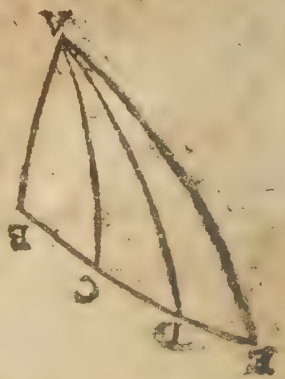
Sin. secundus  
Arcus TV. qui idcirco est grad. 57. 30. 22.

Est itaq; vera distantia stellæ à vertice Tychonis, seu lo Corellari  
ci periaci grad. 57. 30. 22 At visa distantia fuit gr. 49.  
38. 57. maior itaq; fuit vera distantia, quàm visa grad.  
7. 51. 25.

Si veræ extitissent obseruationes oporteret utranq; ob- Annotatio  
seruationem, tum Landtgrauij, tum Tychonis passam esse re  
fractionem maiorem, quàm antea, at Tychonis obseruatio. su  
deducta, tum ex eius obseruationibus nullam nouam passa  
sunt refractione; cū ex supposita semel ascensione recta stel-  
læ, & declinatione singula sint calculis deducta nouis, non  
autem nouiter obseruata; cum ergo nulla noua potuerit acce-  
dere refractione obseruationi Tychonis, deductisq; ab ea; neces-  
se est asserere non veram fuisse eam Landtgrauij obseruatio-



rem: sed subisse fallaciam, quamobrem in figura sectio  $T$ . arcuum  $CT$ .  $TV$ . remotior colligatur à verticibus  $C$ .  $V$ . quam verè fuerit, esseq; potuerit. Duæ verò præsertim erroris eiusmodi causæ esse possunt, altera quidem, si angulus azimuthalis minor acceptus fuerit, quam sit; angulus enim deinceps sumetiam (scilicet in figura consueta, Angulus  $TCV$ ) maior colligetur, quam sit; et sectio arcuum  $VS$ .  $CT$ . colligetur remotior à punctis  $C$ .  $V$ . quam pro veritate oporteret; sint duo vertices  $A$ .  $B$ . pro  $C$ .  $V$ . pro angulo  $CVS$ : angulus  $ABD$ . pro què angulo  $SCV$ . sit  $DAB$ . ut sit  $BD$ . distantia visa à vertice Tychonis, uel loci periaci. At sint distantia vera  $BC$ .  $AC$ . ut angulus deinceps azimuthalis à Landt. obseruandus fuerit uere  $BAC$ . at ipsi apparuerit angulus maior  $BAE$ . secabit arcus  $AE$ . ipsum continens productus Arcum  $BC$ . ultra  $D$ . ut nunc in puncto  $E$ . secus enim decem arcus maximorum circulorum quadrante minores se bis secarent: ex Trigonometrica autem supputatione, quæ nunc procedit ex dato arcu  $AB$ . differentia latitudinis, & duobus angulis  $ABE$ .  $BAE$ . colliguntur duo arcus  $AE$ .  $BE$ . pro ueris distantijs stellæ à verticibus Tychonis, et Landtgrauij; maiores nempe visa Tychoni, locoque periaci; cum sit  $E$ . ultra  $D$ . maior etiam, quam visa Landtgrauio, dum angulus  $ABE$ . scil. in figura præcedente ( $VS$ . perseveret obtusus esse, ut in propositis nunc casibus perpetuo est, cum fuerit stella borealior vertice Tychonis, & ex secundis problematibus in singulis capitibus huius secunda indaginis patuit, nuncq; fuit is angulus grad.  $143.53.42$ .



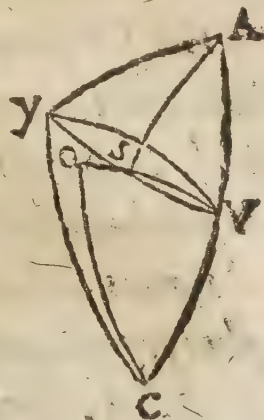
quod



quod si inquam sit is angulus, qui nunc est  $ABC$ . obtusus, arcum  $AD$ . maiorem esse, quam  $AC$ . &  $AE$ . maiorem, quam  $AD$ . satis, superq. constat ex primo lib. Antitych. cap. 10. prop. tertia. Unde etiam Distantia  $AE$ . quæ pro vera distantia stellæ à Landtgraviij vertice calculo deducitur, maior erit, nedum vera, sed etiã visa distantia, si angulus  $BAE$ . maior fuerit instrumento captus, quam vere sit. hac itaq. prima erroris causa esse potest. Alia autẽ erit si angulus  $SAV$ . minor accipiatur, quam pro veritate sit. Ita. n. ceteris permanentibus minor apparebit, & deincepsur supputatione arcus  $SV$ . distantia uisa stellæ à uertice Tychoonis, locouè periacco, quã instrumento capta apparuisset, & ideo quàm  $S$ . punctu distet, ut communis sectio arcuum  $SV$ .  $CM$ . possit uideri ex ea causa ultra punctum  $S$ . licet sit citra.

Sit  $A$ . polus mundi  $V$ . uertex Tychoonis,  $C$ . Landtgraviij Angulus  $SAV$ . sit angulus minor; quàm oportuerit, ac sit  $TAV$ . angulus uerè uisus Tychooni, seu loco periacco, ducanturq. arcus  $TV$ .  $SV$ . erit  $SV$ . minor quam  $VT$ . ex prop. 12. Triangul. Clau. & Regiom. \* calculo ergo deducetur pro distantia uisa tum Tych. & c. arcus  $SV$ . minor quã uerè uisa distantia  $VT$ . concurrat arcus ex  $C$ . uertice Lãdt. cum  $VS$ . in  $O$ . ultra scil.  $S$ . punctum.  $O$ . colligetur pro uero loco stellæ, & ideo  $VO$ . pro uera distantia à uertice Tychoonis, locuè periacco maiorq. erit quàm arcus  $SV$ . pro uisa distantia deductus. Cum tamen adhuc possit arcus  $CO$ . productus secare  $VT$ . intra puncta  $T$ .  $V$ . adeoque uera distantia minor esse uerè uisa  $VT$ .

\* li. primo  
prop. 49.



Angu



Angulus autem  $SAV$ . videbitur minor, quā oportere ex diminutione tēporis, si scil. tempus post meridiē minus accipiat, quā sit. quia in re vnicū hora minutū importat differentiā quindecim minutorum in dicto angulo  $SAV$ . Si etiam Sol in puncto collocaretur eclipticā minorem ascensionem rectam habente, angulus diminueretur ceteris permanentibus.

**Conclusio** Aliquid horum accidisse unde vel vitiata sit observatio Landtgrauii, vel vitiata deducta Tychonis, fateri oportet in proximè expensa, & adducta collatione observationum; quod idem asserere oportet in quattuor sequentibus, ut in sequenti proximè capite.

## CAPVT XXXIX.

**S**ecunda observatio die eadem 26. Februarij à Landtgrauio habita fuit hora 8. 3. Angulus azimuth. observatus fuit grad. 146. fuit itaq. angulus deinceps  $TCV$ . seu  $DCV$ . grad. 34. Altitudo autem reperta fuit gr. 36. 20. Quocirca distantia à vertice fuit grad. 53. 40.

Ex Tychone autem Arcus, qui differentia est inter ascensionem rectam medij cali, & ascensionem rectam stellæ est grad. 109. 29. 15. tantus scilicet est Angulus  $SAV$ . ex his methodo superiore inuestigabuntur.

**Conclusio.** Arcus  $SV$ . grad. 50. 4. Angulus  $AVS$  gr. 35. 32. Angulus ergo deinceps  $CVT$ . grad. 144. 28. Arcus  $DV$ . grad. 2. 36. 11. Arcus  $CD$ . grad. 3. 51. 37. Angul.  $CVD$ . gr. 56. 8. 18. Angul. itaq.  $DVT$ . est grad. 88. 19. 42. Arcus  $DT$ . grad. 57. 13. 34. Arcus ergo  $CT$ . distantia vera gr.



61. 5. 11. At fuit visa gr. 53. 40. Maior ergo vera distā-  
sia, quā visa Landtgrauio grad. 7. 25. 11.

Arcusq; TV. maior arcu DT. cū opponatur angulo re-  
cto, at DT fuit g. 57. 13. 34. maior ergo TV. qui est distan-  
tia uera à vertice Tychonis, locinè periaci grad. 57. 13. 34.  
at distantia visa SV. fuit grad. 50. 4. ergo maior hic quo-  
que distantia uera, quā visa.

Cum ergo refractio non potuerit in deductis ex Tychonis Annotatio  
observatione habere locum, oportet fateri observationem Lan-  
dtgrauij, falsam, & peccantem ob aliquem eorum errorum,  
quos in precedenti capite dixi.

Die 11. Martij prima observatio fuit hora 7. 50. Angu-  
lum azimuthalem reperit gr. 149. 30. angulus itaq; deinceps  
TCV. siue DCV. fuit g. 30. 30. Altitudinem reperit  
grad. 33. 30. fuit itaq; distantia à vertice grad. 56. 30.

Ex Tychone autem modo antea exposito deducitur Angu-  
lus tum SAV. grad. 118. 4. 30. Ex quibus inuestigabun-  
tur sequentia.

Arcus SV. grad. 52. 43. spretis secundis.

Angulus AVS. grad. 31. 37. 28. Angulus ergo CVT. g.  
848. 22. 32.

Arcus DV. grad. 2. 21. 29.

Arcus CD. grad. 4. proxime spretis secundis.

Angulus CVD. grad. 59. 20. proxime. Angulus ergo DV-  
T. erit grad. 89. 2. 32.

Concl. 10.

Arcus DT. g. 67. 25. spretis secundis.

Erat autem Arcus CD. grad. 4. totus itaq; arcus CT.  
scilicet distantia uera à vertice Landtgrauij fuit grad. 71. Concl. 11.

25. Verum visa distantia, fuit solum grad. 56. 30. ergo



maior vera distantia, quam visa grad. 14. 55.

Concl. 2.

Pariter quoniam Arcus  $TV$ . distantia vera à vertice Tychonis, locouè perieco maior est arcu  $DT$ . erit etiam maior gradibus 67. 25. Est autem  $TV$ . vera distantia stellæ tñ a loco perieco Tychoni, visa vero distantia stellæ inde fuit grad. 52. 43. tantus scilicet arcus  $SV$ . ergo. ibi quoq; distantia vera maior quā visa. Vnde eadem sequuntur inconuenientia.

2. obseru.  
die xj. Martij.

At die eadem hora 7. 57. 30. (quæ fuit secunda obseruatio) reperit Angulum Azimuth. grad. 150. (fuit itaq; angulus deinceps grad. 30.) obseruauit altitudinem stellæ gr. 33. 10. fuit itaq; distantia à vertice grad. 56. 50.

Ex Tychonis autem obseruatione, seu ex loco solis tum statuto ab illo, & ex hora ascensionibus rectis respondens reperitur angulus  $SAV$ . grad. 118. 56. 40.

Ex quibus Inuestigabuntur sequentia scil. Arcus  $SV$ . gr. 52. 58. proximè spretis secundis. Angulus  $AVS$  gr. 31. 13. 28. Angulus ergo deinceps  $CVS$ . est grad. 148. 46. 32. Arcus  $DV$ . grad. 2. 19 spretis secundis. Arcus  $CD$ . grad. 4. 1. spretis secundis. Angulus  $CVD$ . grad. 59. 48. Angulus ergo.  $DVT$ . grad. 88. 58. Arcus  $DT$ . grad. 66. 1. Arcus ergo.  $CT$ . totus erit grad. 70. 2.

Concl. 1.

Cum itaq; Distantia à vertice Lædtgrauij nunc vera, arcus  $CT$ . sit grad. 70. 2. & visa fuerit grad. 56. 50. erit vera maior quā visa grad. 13. 12.

Concl. 2.

Est etiam Arcus  $TV$ . distantia uera stellæ à uertice loci perieci Tychoni maior arcu  $DT$ . est itaq;  $TV$ . maior gradibus 66. 1. at distantia visa stellæ ab eiusdem loci uertice scil. arcus  $SV$ . fuit grad. 52. 58. maior ergo, & hic distantia

tia

ria vera, quàm visa plusquam grad. 13.3. eadem ergo consequuntur inconuenientia.

Die 14. Martij obseruatio unica fuit angulus azimuth. fuit grad. 152.0. angulus itaque deinceps TCV. grad. 28. Altitudo grad. 31.43. Distantia à vertice grad. 58.17. Angulus SAV. ex Tychone deducitur grad. 123.48.

Ex quibus demum elicitur arcus CD. grad. 4.7. Arcus CT. distantia vera à vertice Landtgr. gr. 60.30. vt totus arcus CT distantia stelle vera fuerit grad. 64.37. visa vero fuit grad. 58.17. fuit ergo maior hic quoque vera quàm visa. Rursus quoniam arcus TV. maior est quàm DT. est que DT. grad. 60.30. erit TV. distantia scil. vera à vertice loci perieci Tychoni maior gradibus 60.30. At distantia visa ab eodem vertice scil. arcus SV. elicitur grad. 54.20. maior ergo etiam hic distantia vera, quàm visa. Quocirca eadem, quæ supra inconuenientia consequuntur.

Concludamus itaque quinq. has postremas obseruationes errorem præferre manifestarium; unde confirmatur minorem diligentiam adhibitam posterioribus obseruationibus, quàm prioribus, veluti asseuerat ipsemet Landtgravius.

Concl. c6.  
munis.

## C A P V T X L.

Ex positione Tych. Magnitudinem refractionū quinque postremarum obseruationum ( si in refractionem solam referatur diuersitas ) ostendere stellam, sublunarem .

**P**lacet nunc id subiungere, si ex refractione ea esset diuersitas locorum visi, & veri, quæ in quinque postremis obseruationibus, earumq. collatione apparet

Z

adhuc



pag. 180.

ad huc expositione Tychonis stellam ex ipso removere pronuntiā-  
dam sublunarem maximo intervallo; etenim is docet Lunam  
ad summum pati refractionem solarem, vel paulò maiore;  
verba Tychonis sunt primo Tom. Existimo insuper has ip-  
sas fixarum refractiones planetis quoque non inconue-  
nienter applicari posse (vix perceptibili intercedente  
differentia) nisi quòd Luna ipsa, quas circa solem expo-  
suimus, vel his aliquanto maioribus ob vicinitatē ob-  
noxia sit, hæc Tycho. At verò solarem refractionem ma-  
ximam nempe in Horizonte ipso facit grad. 0. 34. 0. unde  
lunæ maxima refractione circiter eorundem minutorum 34 fa-  
cit. At ponamus minutorum usque 40. & quod paulò maio-  
rem insinuat, faciamus duplo maiorem, quàm longe tamen a-  
best à refractione grad. 7. & usque ad grad. 14. Ut ex vi-  
ri doctrina cum celestia refractione tanto minorem patian-  
tur, stella, quæ tanto maiorem passa est, sublunaris fuerit ma-  
ximo intervallo. confirmant hoc ipsum verba Tychonis, quæ  
proximè de Luna exscripsimus ibi, vel his proximè maio-  
ribus ob vicinitatem obnoxia sit, nempe ex Tych. sen-  
tentia vicinitas terræ maior refractionē maiorem facit, quòd  
nos monstravimus lib. 2. Antitychonis cap. 13. propè finem;  
licet aliàs locum illum repetemus, & sub incudem reuoca-  
bimus.

pag 180.

CAPVT XLII.

De reliquis obseruationibus agitur, & tota confirmatio conclusionis propositæ ex secunda via in compendium contrahitur.

**O**bseruationes quoq; diei xj. Ianuarij cum multũ recedant à parallaxi mensis præcedentis, quas Landtgrauius diligentiores fatetur, præferunt etiam recessum à pristina diligentia. Attamen prima, & tertia obseruatio eius diei tantam exhibent parallaxim Tychonis, lociue periaci, vt stella fuerit sub Luna: nam ex priore obseruatione parallaxis eius distantiam exhibet stellæ semidiam.  $17 \frac{232}{863}$  à centro. Et ex tertia obseruatione parallaxis Tychonis, lociue periaci exhibet distantiam semid.  $32 \frac{419}{465}$

Oportet ex illis æstimare, ac emendare parallaxes Landtgrauij, vt refractioni obnoxias; diminutioniq; ab ipsis procedenti, licet parallaxis primæ obseruationis Landtgrauij ipsa quoq; ex dimensione Copernici faciat lunam sublunarem, distantiam enim eius à centro facit tantum semid.  $40 \frac{165}{532}$  cū autem ex refractione dico diminutas parallaxes Landtgrauij intelligo, vel refractionem, vel alterutrum eorum errorum, qui refractionis in contrahenda parallaxi vicem suppleant, vt proximè declarauī.

At tertiæ vsq; diei Decembris, qua primum obseruauit Landtgrauius, obseruatio quarta passæ est manifestam refractionem, vel tale quippiam; cum maior fuerit distantia ve-



ra, quàm visa, seu distantia inter sectionis arcuum verticalium, quàm distantia loci stellæ instrumento obseruati à Landtgrauij uertice, nam intersectio distat grad. 23. 45. at uisa distantia fuit grad. 23. 20. certa est ergo hic uel refractionis, uel erroris idem, quod refractionis potens; quem errorem ergo facile ibi admitterem; cum parallaxis Tychonis adeo diminuat ab ea, quæ prius horæ tantum unius interuallo deducta ab eius obseruationibus exhibent; nam ad septem solùm minuta contrahitur parallaxis, quæ parallaxis importaret distantiam stellæ à centro semid. 76  $\frac{7}{102}$ . In Landtgrauij ergo obseruatione nedum tota parallaxis absorpta est, sed præterea eminuit contraria contractio minutis 25. Debet cēseri ex hoc ipso etiam tertia obseruatio, quæ diminuit parallaxim Landtgrauij usq; ad secunda solum 40. & parallaxim Tychonis usq; minuta 27.

Cur uerò oporteat in posteriorib. his duab. interpretari refractionem, uel errorem non in duabus prioribus rationes sunt. prima quia in quarta obseruatione Landtgrauij manifesta est refractionis, uel quippiam æquipollens refractioni, ut ex quarta nihil solidi contra duas priores colligi queat. secunda quoniam duæ primæ, ut diligentissimæ haberi debent ex attestatone Landtgrauij, & ex re ipsa; nouitas enim accendit, & exsuscitat diligentiam, atque attentionem. tertia quoniam prioribus duabus obseruationibus attestantur septem aliæ obseruationes, ex utraque parallaxi cōspirantes in sublunari stellæ sede. quarta quoniam ex tertia obseruatione secundum parallaxim quidem Tychonis distatisset stella à centro mundi semidiam. terræ 35  $\frac{329}{785}$ . At secundum parallaxim Landtgrauij

tgra-



tgrauij, nisi eam diminutam intelligeremus distitisset semi-  
 diam. 1677. intra ~~transiit~~ <sup>transiit</sup> scilicet orbis Martis fuisset;  
 ascendisset itaque stella minutis 18. horæ, quæ interce-  
 dunt inter secundam observationem, & tertiam semidia-  
 metros terræ circiter 1653. quæ in motu recto est portento-  
 sa, & nunquam excogitata velocitas. Quinta ratio quo-  
 niam posteriores duæ observationes incidunt in horam noctis  
 quartam, &  $\frac{1}{12}$  tertia scilicet observatio, & quarta in ho-  
 ram quintam, &  $\frac{2}{5}$  in horas scilicet cænandi, ut ex more  
 nostro Italico in principibus viris æstimare licet; ut non sit  
 verisimile illis adstitisse Landtgrauium. Secunda etiam  
 observatio diei quarti præsefert refractionem, vel quippiam  
 tale in observatione Landtgrauij, cum enim quæ deducun-  
 tur ex Tychoonis observationibus exhibeant tum parallaxim  
 minutâ 35. in distantia visa grad. 14. 34. proindeque di-  
 stantia stellæ à centro semidiam. terræ  $24 \frac{718}{1018}$  quæ paralla-  
 xis à refractione est immunita, ut non semel diximus, oportet  
 ex ea emendare parallaxim Landtgrauij, quæ solum mi-  
 nut. 13. apparuit in distantia visa grad. 17. 15. distan-  
 tiamq; stellæ exhiberet, nulla habita refractionis ratione  
 semid. 78.  $\frac{170}{378}$

Concludamus, & contrahamus nunc secundam hanc  
 indaginem. Observationes Landtgrauij fuerunt 23. qua-  
 rum tres, quæ in meridiano stellam obseruarunt, non per-  
 tinent ad hanc indaginem; sed ad præcedentem, scilicet quar-  
 ta diei 26. Decembris, unica diei 29. eiusd. mēsis, unica diei  
 2. Ianuarij, reliquarum viginti quinque posteriores, vel ob-

erro-



errorem, quem includunt, nihil concludunt, vel magnitudine refractionis attestantur cōclusioni proposita, quod fuerit stella sublunaris ex Tychonis positione: restant itaq; quindecim obseruationes, quarum nouem ex utraq; parallaxi, & Landtgrauij, & Tychonis, seu loci periaci stellam sublunarem cōstituant secundum etiam dimensionem Ptolomaicam distantiae lunaris à centro mundi; reliquarum autem sex duæ certo ex parallaxi Tychonis concludunt stellam sublunarem secundum eandem Ptolomaicam dimensionem, altera quæ facit distantiam semid.  $32 \frac{419}{465}$  statuit quidem infra stellam lunæ etiam secundum Ptolomæum, at secundum Copernicum, & ipsa, & alia insuper, quæ distantiam colligit semid.  $35 \frac{322}{785}$ . Atq; ideo quattuor hac ratione obseruationes ex parallaxi Tychonis, seu loci periaci inferunt stellam sublunare in quarum etiam altera secundum Copernici dimensionem Landtgrauij parallaxis cum Tychoniana conspirat in reddenda stella sublunari. Duæ solum ab aliarum tenore exorbitant, ut oporteat id imputare refractioni, uel æquivalenti causa parallaxim imminuenti, & in earum ipsarum altera, refractione in obseruatione Landtgrauij, uel quippiam tale manifestissime apparet; scilicet in quarta obseruatione diei tertie Decembris. At quæ à Landtgrauio ipso habentur, & prædicantur pro diligentioribus, obseruationibus stellam reddunt unanimes sublunarem.

Addo, cum stella fuerit immota motu conspicuo præterquàm motu diurno, si celestis fuisset oportuisse in Cælo octauo existere; nam in inferioribus orbibus, quæ reponuntur immota haud perseuerant. Quod agnoscens Tycho omnes in eo cona-



sus suos p'suit, ut in octaua sphaera fuisse monstraret, uerū  
 quantum aberret is à uero ex his collatis observationibus cla-  
 rissimum redditur. At in regione elementari uerè posse ali-  
 quid residere, quod immotum, et motū omni, præterquā diur-  
 no argumēto sunt cometae (si ex Antitych nostro sublunares  
 illi reputentur) nam aliquos ipsorū stella cuiusdam fixa adhae-  
 sisse, toto durationis suae tēpore, et obseruauit Arist. Et alios  
 quoq; scripsisse uidemus, ut phænomenon immotum persistēs  
 omni sensibili motu, præterquam diurno, oporteat, uel esse in  
 octaua sphaera, uel in regione elementari. Non fuisse autem  
 in octaua sphaera stellā omnes observationes, omnesq; earum  
 collationes clamant, ut quæ minima elicitur parallaxis Lan-  
 dtgrauū secundorum 40. nulla habita ratione refractionis.  
 neq; cuiuspiam eiusmodi diminutionis in Martis infima par-  
 te solum reponat; distantem scilicet à centro mundi semid.  
 terræ 1677. at octaua sphaera distat à centro ex Albategnio  
 semid. 19000. Ex Alphagrano pluribus; ut longe infra octa-  
 uam sphaeram, uel quæ altissimam facit, parallaxis eam repo-  
 nat. Fateri itaq; oportet diminutam eam ipsam parallaxim,  
 non integram apparuisse; cum præsertim Tychoniana paralla-  
 xis eo ipso tempore stellam ex dimensione Copernici infra Lu-  
 nam semidiametris circiter 17: reposuerit. Tycho in calce se-  
 cundæ comprobationis, quam postea expendemus stellam no-  
 uam supra Saturnum collocat hac eadem ratione quòd motu  
 omni conspicuo caruerit; at quæ in planetarum regione sunt,  
 nulla sunt immota.



## CAPVT XLII.

Tertia via, atq; indago ex collatione obseruationum  
duarum loci stellæ ad æquinoctialem, earumque  
inter se differentia.

\*lib 1. An-  
titych.

**D** Vabus priorib. indaginibus absolutis, tertia succedit,  
quam breuiore sermone transigemus; vnica enim col-  
latione contenti erimus, scilicet collatione obseruatio-  
nis Munosij, & Tychois. erat autem tertia via, & inda-  
go ex differentijs parallaxium ascensionum rectarum, et de-  
clinationibus visis, vt Cap. 5. \* declarauimus, & distinxi-  
mus. Quæ collatio cum exigat cognitionem præterea puncti  
Eclipticæ in medio cæli existentis, velet verius cognitionem  
ascensionis rectæ puncti in medio cæli existentis. ideò restrin-  
gemus collationem ad datam horam, in qua notus sit locus so-  
lus uerus, adeoq; elici possit dicta ascensio recta medij Cæli. Ac-  
cipiemus ergo tempus obseruationis primæ Landtgräuij, quā-  
do ex Tychone sol fuit in grad. 21. 59. Sagitt. & quoniam  
declinatio stellæ eadem supponitur perstitisse, nec non, & re-  
cta ascensio, intelligemus factam collationem duorum locorū  
sub eodem meridiano existentium, quorū alter sit locus Mu-  
nosij, & alius sit periacus Tychois, vel contra alter sit locus  
Tychois, & alter sit periacus Munosio, veluti in præcedē-  
ti indagine fecimus. quod etiam monuimus supra cap. 25. in  
annot. prima, nullamque inde differentiam oriri ostendimus  
ex cap. 10. Lem. 5. lib. 1. horum.

Contulimus verò præsertim Munosium cum Tychone  
quod

quod neminis obseruationes adeo fauerint celesti stellæ fixæ,  
& eas præterea magnificat Tycho, licet qua in parte discre-  
pant à suis, eleuare nitatur; at verò id est, quod reprehen-  
dendum censuimus non semel; dum quæritur, an parallaxis  
detur, tum falsam reputare, ac fallacem omnem diuersita-  
tem apparentem. cæterum Tycho ipsemet ad confirmandam  
contrariam sententiam utitur collatione obseruationum  
eiusdem Munosij cum suis, ut videbimus postea loco suo.  
Rem demum aggrediamur.

Tycho obseruauit declinationem ut supra cap. 5. visam Obserua-  
tiones.  
g. 61.46.45. nos in præcedenti indagine suppleuimus minu-  
tiam, atque constituimus grad. 61.47. at nunc placet re-  
tinere numerum grad. 61.46.45.

Ascensionem autem rectam statuit grad. 0.26.25.  
visam scil.

At Hieronymus Munosius posuit declinationem eandem  
grad. 62. Ascensionem autem rectam grad. 1.41.

Ut differentia inter ascensiones rectas fuerit grad. 1.  
14.35.

Quoniam verò declinationes, & ascensiones rectæ ubi-  
que supponuntur perstitisse eadem; contraho nunc eas ad  
horam 7.52. P. M. diei tertie decembris 1572. cum pri-  
mum stellam obseruauit Landtgravius, quo tempore sol ex  
Tychone occupauit grad. 21.59. sagitt. puncti que in medio  
celi existentis ascensio recta fuit grad. 19.17. ut ipsemet de-  
ducit; & nos retulimus sup. cap. 26.

Probl. Primum.

Queruntur verticales parallaxes Tychonis, & Mun-  
osij locorumue periacorum ex declinationibus eorumdem, &





nia SD.g. 61.46.45. erit complementum PS.grad. 28.13  
15. quoniamque arcus DR. est grad. 1.14.35. erit angu-  
lus QPS. tantundem: ex trigonometrico Canone ergo arcus  
QS. reperietur grad. 0.37.29. Operationes dimitto nunc  
ob breuitatem.

Secundo. Quærentur in eodem Triangulo QPS.  
duo anguli PQS. PSQ.

In eodem Triangulo quoniam data sunt omnia latera, da-  
buntur etiam duo anguli reliqui ad basim ex Canone Trigo-  
nometrico, reperietur ideò angulus PSQ. grad. 68.49.40  
at angulus PQS. grad. 110.1.33.

Angulus ergo RQS. deinceps angulo PQS. erit grad. 69 Corollarium  
58.27. Et angulus DSQ. deinceps angulo PSQ. erit gr.  
111.10.20.

Tertio Arcus ZS. quæritur.

At constat is ex cap 26. Probl. primo ubi dicitur arcus  
SV. est q. grad. 11.17.

Quarto. Quæritur angulus PSZ.

Ex datis itaq; arcubus omnibus PS.SZ.TZ. notus erit  
angulus PSZ. reperieturq; grad. 67.30.40.

Quinto. Quæritur angulus OSQ.

Detraeto Angulo DSZ grad. 67.30.40. ex angulo D  
SQ. gr. 111.10.20. restat angulus OSQ. gr. 43.39.40

Sexto. Quæritur arcus QV. in Triangulo PQV.

In Triangulo PQV. dantur duo latera PV. distantia  
poli à vertice Munosii grad. 50.30. PQ. grad. 28. comple-  
mentum scilicet declinationis Munosii. Angulus QPV. gr.  
17.36. Datus itaque erit arcus QV. reperieturque grad.  
24.55.



Septimo. Queritur Angulus  $PQV$ .

In eodem Triangulo data sunt omnia latera; dati etiam erunt anguli, reperieturq; angulus  $PQV$ . quæsitus grad. 146. 23.

Octavo. Quæritur angulus  $OQS$ .

Quoniam angulus  $PQV$ . est grad. 146. 23. angulus deinceps  $RQV$ . erit grad. 33. 37. estq; angulus  $RQS$ . grad. 69. 58. 27. totus ergo angulus  $SQV$ . scil.  $OQS$ . erit grad. 103. 35. 27.

Nono. Quærentur in Triangulo  $OQS$ . duo latera  $OQ$   $OS$ .

Sunt in Triangulo  $OQS$ . dati duo anguli ad basim  $OQS$ . grad. 103. 35. 27 Et  $OSQ$ . grad. 45. 39. 40. daturq; basis  $QS$ . grad. 0. 37. 29. notierunt arcus, reperieturq; arcus  $OS$ . g. 1. 7. 24 et arcus  $OQ$ . 0. 51. proximè.

Corellariū.

At fuit arcus  $OS$ . parallaxis Tychonis; fuit eius itaq; parallaxis grad. 1. 7. proxime. et  $OQ$ . fuit parallaxis Munosij; fuit eius ergo parallaxis grad. 0. 51. proximè.

Decimo. Quæritur distantia Stellæ a centro ex parallaxi Tychonis.

In figura parallaxis reposita datur Angulus  $ZAE$ . distantia visa à vertice Tychonis grad. 11. 17. ex tertio Probl. eiusq; sinus erit. 19566. Angulusq; parallaxis  $AEC$ . grad. 1. 7. 24. sin. 1960. erit itaq; iuxta superiora operando distantia Stellæ à centro semidiametrorum  $9 \frac{1926}{1966}$ .

Undecimo. Quæritur distantia eadem ex Parallaxi Munosij.

Erit Angulus  $ZAE$ . distantia visa grad. 24. 55. ex quin-

quinto Probl. sinus eius 42130. Angulus AEC. parallaxis gr. 0. 51. sin. 1483. operando itaq; eodem modo proueniet distantia stellæ à centro semid. terræ  $28 \frac{606}{1483}$

Additio.  
Adde autem etiam si parallaxis colligeretur tantum gra. 0. 48. scil. minutorum quadraginta octo, adhuc tamen distantiam stellæ à centro futuram solum semid.  $30 \frac{250}{1396}$

Annotat. 1.  
Si quæ calculo ex Tychonis observationibus deducuntur pro verioribus habeantur quam quæ ex Munosianis, deberet ex ea propositione parallaxis Munosij ob maiorem distantiam esse circiter grad. 1. 46. at certè maiorem esse grad. 1. 7. parallaxi Tychonis, in distantia grad. 11. 17. oporteret itaq; asserere à refractione sublatū Munosio quicquid deest minutis 51. ex eo numero, At interim nulla habita ratione refractionis; utraq; tamen parallaxis consentit in statuenda stella sublunari, ut uidimus.

Annotat. 2.  
Multæ autem aliæ observationes sunt, quæ si conferrerentur multo magis stellam sublunarem ostenderent. V.G. observatio Maurolici, quæ declinationem maiorem, quàm Tycho-  
nianā facit gradibus 4. 43. in ascensione autem recta differ-  
minutis  $26 \frac{1}{12}$ . Schulerus in ascensione recta distat à Ty-  
chone g. 1. 16. 5. In declinatione ex minima altitudine (ex qua etiam eam deducit Tycho) distat minutis circiter octo, et  
sunt propiores vertices, in qua maiore propinquitate ex iisd.  
differentijs parallaxis maior necessario redditur; si enim ex  
puncto E x. Gr. Q. ducatur arcus ad punctum inter V. L.  
existens, secabit is arcum S. Z. inter puncta O. Z. adeoq; ar-  
cus à puncto S. ad eam intersectionem erit maior arcu S. O.  
scilicet parallaxis respectu dicti puncti inter V. L. interiecti,



ut Verticis maior parallaxi  $OS$ . Verticis  $Z$ . concludemus etiam  $OQ$  minorem parallaxim ad Verticem  $V$ . Pariaq; accident, si ex puncto  $S$ . ad interiectum inter  $Z.V$ . punctū arcus deducetur eodem .n. modo parall. ex iisd. locis visis maiores nascetur. Corn. Gem. discrepat in declinatione à Tycho grad.  $1.7$ . circiter: in ascensione recta grad.  $0.26.25$ . ut longè maior parallaxis Verticalis ex hac collatione, quàm ex Munosiana oritura sit. à Tychone eodem Andreas Nolthius discrepat in ascensione recta grad.  $3.15$ . quocirca arcus  $QS$ . maior multo erit, quàm min.  $37$ . deducunturq; ideò parallaxes maiores, licet differentia declinationū sit solum duorum minutorum, et quarta unius minuti; at inter Landtgrauium Hassia, & Tychonem, si accipiamus; quæ Tycho ex datis Landtgrauii deducit interdum intercedit differentia minutorum  $38$ . proximè in declinatione scilicet die  $26$ . Ianuarii: at fermè unius gradus in ascensione recta, multoq; minor est verticum distantia, quàm Munosii, & Tychonis, ut multo maiores parallaxes Verticales sint nascitura, si Triangulorum opè deriuentur.

## CAPVT XLIII.

Demonstratur stella eadem sublunaris ex quarta via propositarum.

**A**D Quartam viam transeo, quæ est ex collatione duarum obseruationum loci stellæ ad eclipticā earumq; inter se differentia iuxta Probl. primum c.  $7$ . lib. primo Antitych. quam ob multitudinem calculorum, quos

[illegible]

Tau-



Tauri latitudinem autem grad. 53.45. in minima autem altitudine stellam in eiusmodi deductionibus praesertim considerauit ex cap. 4. pag. 351. Peucerus vera in minima rursus stellae altitudine reperit longitudinem visam in grad. 6.0. Tauri latitud. grad. 54.3. differentia, & c. longitudinum visarum Tychonis, & Peuceri fuit minut. 54. latitudinum autem minut. 18. maior ergo haec differentia, seu ambae differentiae maiores differentijs, ex quibus calculi nostri in dicto 3. lib. Antitych. cap. 4. 5. Cometam sublunarem ostendere. adiungitur consideratio maioris propinquitatis inter verticem Peuceri, & Tych. quam Landtgrauij, & Tych. nam altitudo poli casellarum est grad. 51.18. at altitudo poli Vuitenbergae, ubi obseruauit Peucerus est grad. 51.54. ut huius vertex propior fuerit Tychoniano minut. 36. quam Landtgrauianus, at vero aequales differentiae in maiori propinquitate verticum maiorem parallaxim verticalem inferunt quod proxime \* demonstraui. concluditur ex his colligi stellam sublunarem per quartam viam ac indaginem, ut proponebatur.

\*In ca. praeced. Annotation 2.

Dubitatio

At intelligo facile futuros, qui me non candide hac in re agere; insimulent cum declinem collationem obseruationum Tychonis, & Landtgrauij. quas in reliquis locis praetuli ceteris, meq; praesertim ea de causa reprehendent; quod minor sit earum differentia, quam in Antytichone proposita, atq; tractata; ut videar ego declinasse argumenta, & testimonia grauiora, quae contra me facerent, illisq; dissimulatis infirmiora proposuisse, quae in meum fauorem cederent. Differentia enim latitudinum visarum inter Tychonem, & Landtgrauium Hassiae est solum quinque minutorum: nam latitudo visa Tychoni fuit gr. 53.45. At latitudo visa Landtgrauio fuit g.



53.40. differentia autem longitudinum fuit minorum sexdecim: nam Tycho posuit Stellam in grad. 6. 54. Tauri, at Landtgravius posuit in grad. 7. 10. eiusdem signi. licet ergo differentia longitudinis maior fuerit differentia considerata in cap. 5. tertij Antitych. minuto vno: attamen differentia latitudinum tum fuit minut. 14. hic vero min. 5. solum. oportebat has observationes unà conferre, quidq; ex illis deduceretur, contemplari.

Respondeo itaq; me collationem eiusmodi tentasse, et prosequutum esse quousq; licuit: at eo demum rem deuenisse, ubi progressus in repugnantia lapsus se ipsum impediret, exitioque non inueniret, ut alterutra observatio, vel peccauerit, vel latente refractione implicata parallaxis schema perturbauerit: sed rem ipsam geometricè explico, et diligentiam hac in re meam, unàq; philosophandæ candorem ceteris probem.

Responsio

Sit itaq. ABCO. meridiani semicirculus in quo B. sit vertex Tychonis. C vertex Landtgraviij, circulus ALO. colurus solstitiorum, in quo A. polus mundi. H. polus eclipticæ LM. semicirculus eclipticæ. sit autem stellæ locus visus Tychoni I. cuius latitudo (ducto arcus HIQ.) sit IQ. grad. 53.45. quanta visa est latitudo Tychonis; erit itaq; arcus HI. eius complementum grad. 36.15. longitudo visa erit punctum Q. scilicet grad. 6. 54. Tauri, & quoniam Landtgravius visa longitudo fuit g. 7. 10. Tauri sit eiusmodi punctum S. & ducatur quadrans HS. ex quo abscondatur arcus SG. g. 53.40. quanta fuit latitudo visa Landt. erit itaq. S. locus eid. principi visus & HS. complementum latitudinis erit g. 36. 20. ducantur arcus verticales ad loca visa BI. CG. quæ visa loca iam differunt cum latitudinem, & longitudi-

Huc spectat figura in fi. lib. reiecta.

Bb

nem



nem diuersam habeant arcus autem verticales ducti se secabunt in loco vero (cap. supra 27.) secent itaq; in puncto F. & ducatur arcus IG. & quoniam declinatio puncti I. loci uisi Tychoni est 61. 45. & declinatio puncti G. loci uisi Lædtgrauio pariter maior grad. 61. erit utrumq; punctū septentrionalius vertice B. Tychonis, cuius declinatio, seu distantia ab æquinoctiali est grad. 55. 58. solum. Estq; G in arcu CG. supra punctum F. arcus ergo IG. productus secabit meridianum AB. supra punctum B. scilicet versus A secus enim si secet in B duo arcus IB. IC B. sese secabunt bis minores cum sint semicirculi; multo magis idem absurdū accidet, si secet infra B. meridianum ABO. Tum enī secabit IB. rursus inter puncta I. B. sit inde ut angulus BIH sit maior angulo GIH. totum scilicet parte, & contra angulus GIQ. sit maior angulo BIQ. ob eandem causam ad cætera iam progrediamur.

Probl. primum. Quæritur arcus GI.

Data. In triangulo GHI. Arcus HI. grad. 36. 15. sin. 5913096. quarum partium sin. tot. 10000000. Arcus GH. gr. 35. 20. sin. 5924819. Differentia arcuum grad. 0. 5. sin. vers. 5. Angulus GHI. quem arcus QS. metitur differentia longitudinis grad. 0. 16. sin. vers. 109.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10000000.	5913096.	5924819.	3503402.

Primum inuentum.

Secundum

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000000.	3503402.	109.	38. Pro-
xime.			11.

49. Sin.

versus arcus quæsti GI. qui idcirco est grad. 0. 10. 50.

Probl. Secundum. Quæritur Angulus HIG.

Data in eodem triangulo GHI. Arcus HI. grad. 36. 15  
sin. 59131. quarum partium sin. totus est 100000. Ar-  
cus GI. grad. 0. 10. 40. sin. 310. Differentia arcuum gr.  
36. 4 20. sin. vers. 19172. Arcus GH. gr. 36. 20. sin.  
vers. 19442. Differentia sin. vers. 270.

## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	59131.	310.	183. Primū inuētū

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
183.	1000000.	270.	147540. Sin. vers. an-

guli quæsti HIG. qui idcirco est grad. 118. 23.

Angulus, ergo Deinceps GI. est grad. 61. 37.

Corellariā

Probl. Tertium. Quæritur Angulus HGI.

Data in eodem Triangulo HIG. Arcus GH. grad. 36.  
20. sin. 59298. Arcus GI. grad. 0. 10. 40. sin. 310.  
Differentia arcuum g. 36. 9. 20. sin. vers. 19258. Arcus  
HI. g. 36. 15. sin. vers. 19356. Differentia sin. vers. 98

## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	59248.	310.	183. Primū inuentū.

Bb

2

Sc.



## Secunda Operatio.

183. 100000. 98. 53551. Sin. vers.

Anguli quæsti HGI. qui idcirco est grad. 62. 19. 24.

Corellarij

Angulus ergo deinceps IGS. est grad. 125. 40. 36.

Probl. quartum. Quæritur arcus BH.

Data in Triangulo ABH. Arcus AB. complem. altitudinis poli Tychoonis grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus AH. distantia poli eclipticæ à polo mundi g. 23. 31. 30. ex Tycho. sin. 39915. Differentia arcuum g. 10. 30. 30. sin. vers. 1677. Angulus BAH. g. 147. 48. 7. sin. vers. 184621

Annotatio

Angulum BAH. metitur arcus æquinoctialis, quo differt ascensio recta principij Capricorni, & ascensio recta principij Geminorum: nempe arcus inter colurum solstitialem, qua ex parte secatur in Capricorno eclipticam, & meridianum ABCO est is arcus dictorum grad. 147. 48. 7.

## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	39915.	22339.

Primum inventum.

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	22339.	184621.	41242.
			1677.

42919. Sin. vers. ar

cus quæsti BH. est ergo grad. 55. 11. 37.

Pro

Probl. Quintum. Quæritur in eodem Triangulo A B H. angulus A H B.

Data. Arcus A H. grad. 23. 31. 30. sin. 39915.  
Arcus B H. grad. 55. 11. 37. sinus 82108. Differentia  
arcuum grad. 31. 40. 7. sin. vers. 14890. Arcus A B. g.  
34. 2. sin. vers. 17129. Differentia sin. vers. 2239.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	39915.	82108.	32773.

Primū inuētū

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
32773.	100000.	2239.	6831.

Sin. vers.

Anguli quæsitī A H B. est itaq. grad. 21. 18.

Arcus itaq. B H. productus secabit eclipticam gr. 21. Corell. 1.  
18. citra punctū M. scilicet citra principitū Cancrī, id est se-  
ctio erit dicto principio cōtra ordinem signorum quocirca erit  
in gr. 8. 42. Geminorum.

Angulus B H Q. seu B H I. quem metitur arcus intercs. Corell. 2.  
dens inter punctum Q. grad. scilicet 6. 54. Tauri, & se-  
ctionem nunc dictam grad. 8. 42. Gemin. erit grad. 31. 48  
tāntus enim is arcus.

Probl. Sextum. Quæritur Arcus B I.

Data in triangulo B H I. Arcus B H. grad. 55. 11. 37.  
sin. 82108. Arcus H I. grad. 36. 15. sin. 59131. Differē-  
tia arcuum grad. 18. 56. 37. sin. 5416. Angulus B H I. g.  
31. 48. sin. vers. 15011.

Prima a Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	82108.	59131.	48551.

Primū inuētū

Secunda



## Secunda Operatio.

100000. 48551. 15011. 7287.

5416.

12703. Sin. vers. ar

cus BI. quesiti, qui idcirco est grad. 29. 11. 39. tanta fuit  
distantia visa stellæ à vertice Tychonis.

## Probl. Septimum. Queritur Angulus BIH.

Data. in eodem Triangulo BHI. Arcus BI. gr. 29 11.  
39. sin. 48777. Arcus HI. grad. 36. 15. sin. 59131.  
Differentia arcuum grad. 7. 3. 21. sin. vers. 759. Arcus  
BH. grad. 55. 11. 37. sin. vers. 42919. Differentia sin.  
versorum 42160.

## Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000; 59131. 48777. 28842. Primū inuētum.

## Secunda Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

28842. 100000. 42160. 146175. Sin. vers. an  
guli quaesiti BHI. qui idcirco est grad. 117. 30.

Annot. 1.

Quoniam ergo nunc angulus reperitur grad. 117. 30. et  
antea Probl. 2. angulus HIG. eius pars repertus fuit grad.  
118. 23. erit pars maior toto contra dignitatem; unde pa-  
tet progressum deuenire in repugnantiam, & implicationem,  
ex qua non detur exitus. id quod ab initio demonstrandum  
proposueram.

Annot. 2.

In repugnantiam similem incidemus si pro longitud. Landt. at  
tributa grad. 7. 10. Tauri, & pro latitudine 53. 40. eidem  
tribuamus longitudinem grad. 6. 58. Tauri, & latit. gr. 53

§ 6. quas longitudinem, latitudinemq; interdum is assignavit stellæ: sed respectu octavæ spheræ, ut antea vidimus; quoniam quandoq; posteriores has longitudinem, ac latitudinem simpliciter tribuit absq; ulla ad octavam spheram restrictione, ideò poterit quis cõtendere eas ad primum mobile referendas. aduersus ergo eiusmodi instantiam, demonstro ex his quoq. longitude, & latitudine acceptis pariter progressum in repugnantiam delabi. etenim ex ijs colligetur arcus GI.g. 0. 9. 7. angulusq. HIG.grad. 173.31.45. At angulus B I H. deducetur grad. 143.16.35. totum ergo minus parte. idem, quod antea absurdum. Neutro itaq. modo sumpta observatio Landtgrauij admittit cum Tychoniana ex quarta uia, & indagine comparationem.

## C A P V T X L I V.

Alias esse obseruationes, quæ si conferrerentur ex hac eadem quarta indagine, maiorem parallaxim inferrent, adeoq; stellam magis adhuc sublunarem redderent.

**C**ollatæ nunc obseruationes Tychonis, & Peuceri differentiam latitudinis minut. 18. longitudinis min. 54. passæ sunt. At sunt obseruationes aliæ adhuc, quæ magis distitere, ut ob eas depressior stella ad centrum deduci queat. Nam Cyprianus\* Leouitius discrepat à Tychone in longitude grad. 1. 6. in latitudine gr. 3. 45.\* Andreas Nolthius differt in longitude itidem à Tychone min.

\*supra c. 8.

\*Cap. eod. ibid.



7. in latitudine gr. 1. 15. Cornelius Gemma latitudinem fecit grad. 52. 40. ut distet eius latitudo à Tychoniana gr. 1. 5. at longitudinem posuit in primis pagellis in grad. 6. 30. Tauri differentia itaq. fuisset minut. 24. Verum in lib. de mundi caracterismis ponit in gr. 4. Tauri, ut differentia sit longitudinis gr. 2. 54. vtraq; differentia multo maior Peuceria, & quoniam Clavius plurimi facit, ac iure merito Mauroli. tētemus differentias ex viri dictis, quæ Clavius ipsemet refert, deducere. Reposuit ergo is stellam in communi sectione coluri æquinoctiorum, & circuli arctici, vel in pūcto illi propinquissimo. Verba sunt. Et eam sitā in eo pūcto, in quo colurus æquinoctiorū secat arcticū circulū aut ipsi puncto vicinissimā. placet inquirere longitudinem & latitudinem eiusmodi sectionis communis coluri, & arctici circuli. Quoniam ergo polus ecliptica est in peripheria circuli arctici, ubi secatur à coluro solstitiorum distat à puncto eiusdem arctici, ubi secatur ab æquinoctiorū coluro quarta parte circuli arctici ducto itaq; arcu circuli maximi per eiusmodi sectiones efficietur triang. sphericū rectangulū, cuius duo latera sunt arcus colurorū à polo mundi ad peripheriā circuli arctici, qui sunt gr. 23. 31. 30. & basis est arcus ductus inter modo dictas sectiones habebimus triangulum rectangulum cuius duo latera continentia angulum rectum sunt data & queritur basis. ex Canone ergo trigonometrico sumptis sinibus sec. datorum arcuum, qui erunt singuli nunc 91688 erit series regulæ aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	
100000.	91688.	91688.	84099.	Sinus secundus basis, quæ idcirco erit grad. 52. 47. eritq. complen-

tum latitud. sectionis proposita, ut eius latitudo sit gr. 57. 13. quæ querebatur ad longitudinem autem obtinendâ querendus est angulus contentus à basi, et ab alterutro latere in eod. Triangulo, in quo latera omnia dantur, reperietur ergo is angulus grad. 47. 29. erit enim regula aurea.

1. ter.      2. ter.      3. ter.      4. ter.

54097.    100000.    39875.    73710. Sin. anguli  
quesiti, qui idcirco erit g. 47. 29. tantundemq; quot erit ar-  
cus inter initium Cancrî, et locum stellæ in ecliptica, seu longi-  
tudine eius; proindeq; cadet longitudo eius in g. 12. 31. Tau.

Erit ergo longitudo puncti circuli arctici in quo secatur à  
celuro æquinoctiorum in grad. 12. 31. Tauri eiusq; latitu-  
do erit gr. 57. 15. ut differat longitudo stellæ (si reponatur in  
eo ipso puncto) à Tychon. g. 5. 37. & latitudo gr. 3. 30. quod  
si nō in eod. prorsus puncto: sed vicinissimo ponatur, nunquā  
efficiemus, ut differentia gr. 5. 37. longitudinis non magna  
perseueret, & pariter differentia g. 3. 30. latitudinis. con-  
stat itaq; maiores adhuc differentias dari inter observatio-  
nes eas, quas ego expendi inter Tychonem, & Peucerum.  
addo nunc alias dari, quæ si non excedant easdem inter Ty-  
chonem, et Peucerum differentias, excedant saltem eas, quas  
in Antitychone sufficere demon Traui ad phænomenor sublu-  
nare concludendum: nempe differentia inter Misslinum. &  
Tychon. fuit differentia longitud. min. 20. latitua. minut. 15  
Paulus Fabricius in longitudine differt in n. 40. in latitudi-  
ne minut. 27 Quod si inter se (non semper cum Tychoniana) 147.  
atque observationes conferantur, maiore interdum differen-  
tiam obtinebunt; & hæc pro quarta indagine.

Tych. pri-  
mo t. pag.



## CAPVT XLV.

Quinta, & postrema via, ac indago situs stellæ infra Lunam ex collatione duarū obseruationum distantię stellę ab eadem fixa.

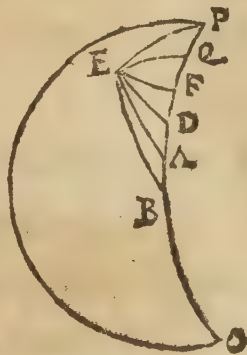
**R**estat quinta, postremaq; via propositarum indagandi situm stellę, ac sedem; quæ quoq; via non unica collatione conspirat cum superioribus vijs ad reddendam stellam sublunarem, & hæc ex distantijs stellę obseruatis in diuersis locis ab eadem stella fixa, procedetque iuxta prop. primam cap. 9. primi lib. Antitych.

Confero primo locos distantias nouæ stellæ à polari obseruatas à Tychone, & à Cornelio Gemma, quas supra retuli cap. 5. Obseruauit ergo Tycho distantiam nouæ stellæ à polari, siue ut eius verbis utar à Cynosura grad. 25. 14. At Cornelius Gemma obseruauit eandem distantiam primo gr. 23. 48. postea grad. 24. 40 quam etiam emendatiorem obseruationem asseruit, ut Tycho testatur scriptis enim Gemme careo. Ego itaq; ipsam accipio, ut minus distantem ab obseruatione Tychonis, ut si ex eius differentia tanta parallaxis oriatur, quanta stellam sublunarem faciat, multo magis sit ex collatione distantioris obseruationis sublunaris eadem euasura. Tycho obseruationem Gemmæ etiam propinquiore absonam arbitratur, nullo alio tamen fundamento, quàm quòd à sua obseruatione recedit. Sed ut sæpius monui, est quedam hæc principij petitio, dum de parallaxi dubitatur, reprehendere obseruationum diuersitatem. Cornelius

tum

tum paternis, tum suis instrumentis, & doctrina fultus observabat; at Tycho suo tantum studio, & tum nondum instrumentis, ut postea, instructus; ut non tanto plus fidei observationes tunc eius, quam Gemma mereantur.

Reponatur figura d. cap. 9. probl. primi libri primi Antitychonis, sit nempe semicirculus meridiani PO. in quo P. sit polus Borealis. A. vertex Tychonis, B. vertex Gemme, seu loci Gemme periaci, statuaturque stella in meridiano. Quoniam enim stella immota fuit instar fixarum, Eandem ubiq; distantia ab ead. stella fixa retinuit



V. G. nunc à polari. Quoniam verò ascensio recta stellæ fuit ex Tychone g. o. 26. 25. ut superius, non semel retulimus præsertim in tota secunda indagine: at ascensio recta stellæ fuit tum grad. 5. 3. ÷ ex Tychone pag. mihi 430. si detrahebatur ascensio stellæ novæ ab ascensione polaris, relinquetur arcus gr. 4. 37. 5. æquinoctialis intercedens inter meridianum, & quadrantem à polo mundi per stellam polarem ductum usq; scilicet ad æquinoctialem, nempe angulus, quem in polo continet meridianus cum arcu à polo per stellam polarem ductus erit dictorum grad. 4. 37. 5. Sit itaq; stella polaris E. existente in meridiano stella nova, ducaturque arcus P E. erit angulus A P E. grad. 4. 37. 5. eritque stella E. orientalis tum meridiano P O. cum sit stellæ novæ secundum ordinem signorum. Intelligatur distantia visa stellæ novæ à polari E D erit arcus E D. grad. 25. 14. Quoniam verò distantia visa Gemme minor fuit, locus stellæ illi visus non fuit D. secus distantia visa eadem atq; Ty



choni, scil.  $ED$ . extitisset, oportet ergo propius accessisse locum  
visum Gemma, vel loco periacco ad perpendicularem à pun-  
cto  $E$ . ad meridianum, quam arcus  $ED$ . Sit ergo.  $F$ . lo-  
cus visus stellæ Gemma, erit arcus  $EF$ . grad. 24. 40.  
verum, ut dispiciamus utrum locus  $F$ . sit designandus in-  
ter puncta  $D.P.$ . an citra  $D$ . inuestigandus est arcus perpen-  
dicularis à puncto  $E$ . ad meridianum, & in quem meridia-  
ni cadat punctum; præcedant ergo hæc Lemmata.

Primum Lemma.

Ducto arcu perpendiculari à puncto  $E$ . ad meridianum  
inuestigare quantus is sit

Ducatur; sitq;  $E.Q.$  in triangulo Sphærico rectangulo  $E$   
 $P.Q.$  Datur latus  $EP$ . subtendens angulum rectum.

Et Datur angulus acutus  $EP.Q.$  dabitur ergo etiam ar-  
cus  $E.Q.$  Dato angulo  $EP.Q.$  obiectus. subtensusuè  $EX$   
Canone.

Data ergo. arcus  $EP$ . complementum declinationis stellæ  
polaris, quod complementum est ex Tychone pag. 340 grad.  
3. 0. 26. sin. 5246. angulus  $EPE$ . g. 4. 37. 5. sin. 8051.

### Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	5246	8051.	422. Sin. arcus $E$
$Q.$ quesiti: est is itaq; grad. 0. 14. 31.			

Secundum  
Lemma.

In Triangulo rectangulo  $EP.Q.$  datur angulus acutus  $E$   
 $P.Q.$  arcusq;  $E.Q.$  illi subtensus; ergo dabitur arcus  $QP$ .  
angulo dato adiacens ex Canone.

Data ergo. arcus  $DE$ . grad. 0. 14. 31. tang. 422. an-  
gulus.  $EPQ$ . grad. 4. 37. 5. tang. 2. 1238003.

Ope-

Operatio.

I. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	1238003.	422.	5224 Sinus arcus
quæsitæ QP. est is itaq; grad. 2. 59. 41.			

Vertex A. Tychonis distat à polo g. 34. 2. si itaq; à dicta Corell. 1.  
 distantia g. 34. 2. auferatur distantia nunc inuēta stellæ no-  
 uæ à polo (scil. P Q.) restat distantia perpendicularis E Q. à  
 vertice A. Tychonis grad. 31. 2. 19. supponitq; Tycho ar-  
 cum AD. distantiam stellæ visam à vertice suo g. 6. pun-  
 ctum itaq; Q. sunt inter D. punctum & Polum P.

Arcus EF. cadit propior perpendiculari. E Q. quam ar- Corell. 2.  
 cus ED. est. n. EF. minor quam ED. punctū ergo F. erit in-  
 ter D. P. His ita dispositis, ut in figura cetera quæramus.

Propositum autem est indagare differentiam parallaxiū  
 verticalium in meridiano, ex eaq; differentia inuestigare pa-  
 rallaxi, indeq; distantiā à cetro, per hæc autē procedet indago.

Probl. primum. Queritur arcus AE. distantia tum  
 stellæ polaris à vertice Tychonis.

In Triangulo AEP. obliquangulo dantur duo latera AP.  
 EP. continentia angulum datum APE. ergo dabitur arcus  
 quoq; AE. ex Canone.

Data ergo sunt. Arcus AP. grad. 34. 2. sin. 55968.  
 arcus EP. grad. 3. 0. 26. sin. 5246.

Differentia arcuum grad. 31. 1. 34. sin. vers. 14306  
 angulus APE. grad. 4. 37. 5. sin. vers. 324.

Prima Operatio.

I. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	5246.	2936. Primum in- uentum

Secun-



## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	2936.	324.	9.
			14306.

14315. Sin. vers. ar

cus AE. quæsit, qui idcirco est grad. 31. 2. 8.

Probl. Secundum. Quæritur Angulus EAP.

In eodem Triangulo EAP. dantur omnia latera ergo ex Canone dabuntur etiam anguli, nunc autem angulus EAP. quæsitus.

Data itaq; arcus AP. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus AE. grad. 31. 2. 8. sin 51557.

Differentia Arcuum grad. 2. 59. 52. sin. vers. 136. Arcus EP. grad. 3. 0. 26. sin. vers. 138. Differentia sinuum versorum 2. proximè; exactius tamen 1.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	51557.	28855. Primū inuētū

## Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
28855.	100000.	1	5. Sin. versus angu
li quæsit EAP. qui idcirco est grad. 0. 34. 22.			

Probl. Primum additum.

Experiri veritatē observationis Tychonianæ in magnitudine arcus DE. distantia scilicet Stellæ novæ à polari.

Supponit Tycho iam à se observatam grad. 25. 14. Videamus nunc vtrum tantus resultet arcus DE. ex datis lateribus AE. grad. 31. 2. 8. & AD. gr. 6. quantam suppe-

nit minimam à vertice stellæ distantiam Tycho, item ex dato angulo DAE. grad. 0. 34. 22. quem dati duo arcus continent.

Data ergo arcus AE. grad. 31. 2. 8. sin. 51557. Arcus AD. grad. 6. sin. 10453.

Differentia Arcuum grad. 25. 2. 8. sin. vers. 9395. angulus DAE. grad. 0. 34. 22. sin. ver. 5.

## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	51557.	10453.	5389. Primum in-
			uentum.

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	5389.	5.	$\frac{26945}{100000}$ scil. $\frac{5389}{20000}$
	1000000.		9395. 0.
			9395. $\frac{5389}{20000}$ SL

nus vers. dicti arcus ED. quaesiti est is itaq. grad. 25. 2.

Hac ergo via reperitur arcus DE. grad. 25. 2. at Tycho captum à se instrumento dicit grad. 25. 14. intercedit itaq; differentia minutorum 12. inter viri ipsius data, ac observationem; cum tamen profiteatur observationes suas secunda usq; assequutas. Præstat tamen observationem eius sustinere quantam ipse facit, ac ex ea indagare distantiam stellæ novæ à vertice in maxima altitudine, quam ipse distantiam etiam si protulerit, non eandem tamen aeri viam in ea profiteatur. Sit itaq; Probl. secundum additum.



Probl. Secundum additum.

Posito arcu  $DE$ . grad. 25.14. iuxta observationem Tycho-  
nis indagare arcum  $AD$ . distantiam stellæ novæ à verti-  
ce Tycho-  
nis in maxima stellæ altitudine, nunc scilicet indaga-  
re arcum  $AD$ .

Primo queratur arcus  $DQ$ . in triangulo rectangulo  $D$   
 $EQ$ . dantur autem arcus  $DE$ . subtendens angulum rectum  
 $E$   $EQ$  adiacens angulo recto, ergo datur reliquum latus  
 $DQ$  adiacens  $E$  ipsum angulo recto ex Canone Trigonome-  
trico.

Data ergo Arcus  $EQ$ . perpendicularis grad. 0.14.31.  
sin. secundus 99999. Arcus  $DE$ . grad. 25.14. sin. secun-  
dus 90458.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
99999.	100000.	90458.	90459.

Proximè sin.  
secundus arcus  $CQ$  quæsit, qui idcirco est gr. 25.13.55.

Erat autè arcus  $AQ$ . grad. 31.2.19. Si itaq; ab eo de-  
trahantur grad. 25.13.55. quot graduum est  $DQ$ . ex pro-  
ximo calculo restat arcus  $AD$ . distantia stellæ à vertice Ty-  
cho-  
nis grad 5.48.24 pro grad. 6. ad. quam deductam, nunc  
distantiam accedit distantia, quam profitetur Tycho ipse; quâ  
in secundo libro afferemus cap. 2. Lem. 2. est vero distan-  
tia grad. 5.50.

Tertio. Queritur Arcus  $BE$ .

In Triangulo obliquangulo  $BPE$ . dantur duo latera  $BP$   
complementum altitudinis Poli Gemmæ scilicet grad. 39.10  
 $PE$ . distantia stellæ polaris à polo, seu complementum de-  
clinationis g. 3.0.26. Daturq. Angulus ab illis compren-  
sus

*Bus B P E. grad. 4 37. 5. dabitur ergo arcus quoq; B E. ex Canone Trigonometrico.*

*Data ergo Arcus B P. grad. 39. 10. sin. 63158. Arcus P E. grad. 3. 0. 26. sin. 5246.*

*Differentia Arcuum g. 36. 9. 34 sin. vers. 19260. Angulus B P E. grad. 4. 37. 5. sin. vers. 324.*

## Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	63158.	5246.	3313. Primū inuētū.

## Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	3313.	324.	10.

---

19260.

---

19270.

*Sin. vers. arcus. B E. quæfiti, qui idcirco est grad. 36. 10.*

*Quarto. Queritur Angulus E B P.*

*In eo lem Triangulo obliquangulo dantur omnia latera, dantur etiam omnes anguli ad eo que E B P. quæfitus.*

*Data ergo Arcus B P. grad. 39. 10. sin. 6315784. quarum partium sinus totus est 100000000. Arcus B E. g. 36. 10. vt proximè sin. 5901361.*

*Differentia Arcuum grad. 3. sin. vers. 13705. Arcus P E. grad. 3. 0. 26. sin. vers. 13771. proximè Differentia sin. vers. 66.*

## Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000000.	6315784.	5901361.	3727172.

Dd

Se-



## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	
3727172	10000000.	66.	177.	sin. vers.

anguli EBP. quæsi, qui ideirò est grad. 0. 20. 24.

**Annotatio** Distantia perpendicularis à vertice Gemmæ nota est ex distantia eiusdem à vertice Tychonis: si enim distantia à vertice Tychonis indagata, \* addatur differentia latitudinū grad. 5. 8. habebitur distantia à vertice Gemmæ, scil. arcus BQ. grad. 36. 10. 19.

Quinto. Quæritur Arcus BF. scilicet distantia loci visi stellæ ipsi Gemmæ à vertice eiusdem Gemmæ.

Primo Quærat Arcus FQ. scil. distantia stellæ eiusdem novæ secundum locum visum à perpendiculari. In triangulo ergo rectangulo FEQ. datur latus EF. subtendens angulum rectum, & datur latus EQ. alterum ex adiacentibus, datur ergo etiam reliquum latus ex Canone Trigonometrico.

Data ergo Arcus EQ. grad. 0. 14. 31. Sin. secundus 99999. Arcus EF. grad. 24. 40. Sin. secundus 90875.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	
99999.	100000.	90875.	90876.	Prox. Sin.

secundus Arcus quæsi FQ. est is itaque grad. 24. 39. 55.

At erat BQ. ex proxima annotatione grad. 36. 10. 19. restat ergo Arcus BF. grad. 11. 30. 24. distantia visa stellæ Gemmæ à suo ipsius vertice, detracto itaque arcu AB. differentia latitudinum grad. 5. 8. restat AF. distantie loci visi Gemmæ ex apparentia Gemmæ à vertice Tychonis grad. 6. 22. 24. at distantia Tychoni visa fuit grad. 5. 48. 24.

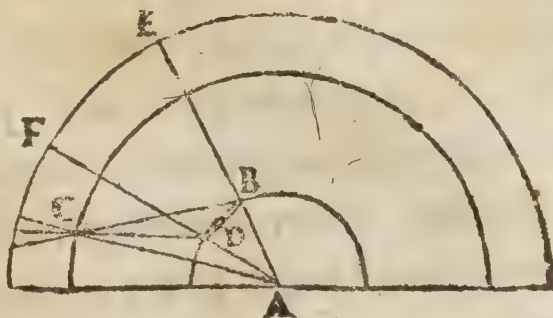
diff.

differentia ergo inter loca fuit g. 0. 34. tanta enim restat, detractus g. 5. 48. 24. ex grad. 6. 22. 24. proindeq; differentia parallaxium fuit eorundem scrupulorum 34.

Est ergo conclusio hæc prima, primoq. loco quæsitæ de dif. Annot. 23  
 ferentia parallaxium: esse nempe ipsam minutorum 34 restat  
 nunc querenda utraq; parallaxis, & Tychonis, & Gemme, ex quibus distantia stellæ à centro eruetur: subingrediar itaq; nunc operario primæ indaginis; e usq. figura est repetanda ex capitibus supra 11. sequenti: usue, in qua B. representabit locum Gemme, seu loci perieci D. Tychonis B. C. D. angulus angulus differentia parallaxis minutorum 34 B. D. differentia latitudinis grad. 5. 8. Angulus C. B. E. distantiam stellæ visam à vertice Gemme grad. 11. 30. 24. Angulus C. D. F. distantiam stellæ visam à vertice Tychonis g. 5. 48. 24.

**Sexto.** Quærentur Parallaxes Gemme seorsum, & Tychonis nempe in eadem figura Angulus A C. B. & A. C. D.

Quoniam ergo Arcus B. D. est g. 5. 8. tantus erit quoq; Angulus B. A. D. reliqui ergo duo A. B. D. A. D. B. simul erunt gr. 174. 52. singuli itaq; (cum sit Triangulum æquicrurum B. A. D.) erunt g. 87. 26. angulus ergo D. B. E. graduum reliquorum ad duos rectos grad. 92. 34. est autē C. B. E. g. 11. 30. 24. ut proximè diximus, relinquitur itaq; Angulus



Dd 2

C. B. D.



$\angle CBD$ . grad.  $81. 3. 36.$  angulus itaq;  $\angle BDC$ . erit gr.  $98. 22. 24.$  erit itaq; Schema angulorum Trianguli  $BCD$ . sinuumq; ipsorum, quod subijcitur.

$\angle CBD$ . grad. $81. 3. 36.$	$\{$	$98785.$
Anguli. $\angle BDC$ . grad. $98. 22. 24.$	$\{$ Sin.	$98934.$
$\angle BCD$ . grad. $0. 34. 0.$	$\{$	$989.$

Quot milliarū chorda  $BD$ .

Queritur nunc quot milliarium sit  $BD$ . quoniam ergo  $B$ .  $D$ . arcus est  $5. 8.$  dimidium eius erit grad.  $2. 34.$  cuius dimidij sinus est  $4478$ . quarum partium est  $BA$ . sinus totus  $100000$ . quarum ergo partium  $AB$ . est  $3035$ . scilicet tot milliarū, earum erit idem sinus ex regula aurea  $13$ . proximè, adeòq; chorda  $BD$ . eorundem milliarium  $272$ . proximè.

Quot milliarū  $BD$ .

Querendum deinde quot milliarium  $BC$ . Quoniam triangulorum latera inter se sunt, ut sinus angulorum oppositorum, erit in Triangulo  $BCD$ . latus  $BD$ . ad  $BC$ . ut sinus anguli  $BCD$ . ad sinum anguli  $BDC$ . scilicet, ut  $989$ . ad  $98934$ . quarum ergo partium  $BD$ . est  $272$ . Tot scilicet milliarium erit eorundem milliarium  $BC$ . ex regula aurea  $27209$ .

Querendus est singillatim angulus  $ACB$ . in Triangulo  $ABC$ . in quo datum est aggregatum duorum angulorum  $BAC$ .  $BCA$ . simul grad.  $11. 30. 24$ . tantus enim est exterior angulus  $CBE$ . & datur proportio duorum laterum  $AB$ .  $BC$ . est enim  $AB$ . mill.  $3035$ .  $BC$ .  $27209$ . ex Canone ergo Triangulorum dabitur uterq; angulus  $A$ .  $C$ . singillatim. Procedendo ergo ex Canone duo termini proportionum, simul erunt  $30244$ . dimidium ipsorum  $15122$ . differentia ab alterutro terminorum proportionis  $12087$ . at dimidium aggregati angulorum est  $5. 45. 12$ . eius dimidij tangens.

gens est 10075. erit itaq; vt 15122. dimidium terminorum ad 10075. tangentem dimidij aggregati angulorum ita 12087. differentia terminorum proportionis ad tangentem anguli, quo dimidium aggregati angulorum differt à singulis angulis. operando itaq; ex regula aurea erit tangens eiusmodi 8052. cui respondet angulus grad. 4. 36. 12. qui angulus si detrahatur ex dimidio aggregati angulorum scilicet ex grad. 5. 45. 12. restabit angulus ACB. minor duorum, grad. 1. 11. quæ est parallaxis Gemmæ.

Parallaxis  
Gemmæ quæ  
ta.  
Parall. Ty-  
chonis,

Ab eaq; si detrahamus BCD. grad. 0. 34. restat ACD parallaxis Tychonis grad. 0. 37. 0.

Septimo. Queritur, distantia Stellæ à centro mundi ex deductis Parallaxibus quanta sit, scilicet A C.

In Triangulo ABC. latus AB. ad AC. est vt sinus anguli ACB. grad. 1. 11. qui est 2065. ad sinum anguli ABC. qui sin. idē est anguli CBE. estq; 19948. ita latus AB. ad latus AC. estq; AB. semidiametrorū terræ .i. earundem ergo semidiametrorum erit AC. ex regula aurea  $9 \frac{1363}{2065}$  tantaq; fuit distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Gemmæ.

At ex parallaxi Tychonis est BC. itidem semid. 9. verum minorem superaddit minutia præcedentis distantia est omnia hæc distantia semid.  $9 \frac{44}{1076}$ .



## CAPVT XLVI.

Multas obseruationes distantiarum stellę nouę ab aliquibus fixis non posse conferri, vt ex parallaxi obrefractionem accidētem, vel quid simile refractioni. historia obseruationum eiusmodi supra Cap 5.

**S** Elegi præcedentem collationem quod reliquę fermē obseruationes comparationem, vt ex parallaxi non admittant, non quòd ideò careant parallaxi, quoniam loca visa vnum idemq; sint, nec discrepent à vero: sed quoniā cū loca visa differant, distinguuntur tamen pro ratione refractionis, non pro ratione parallaxis. rem expositione non nullarum collationum declaro, & demonstro.

Prima Collatio distantiarum Stellę nouę à polari obseruatarum à Tychone, & à Munosio.

**P**rimo ergo loco conféro obseruationes Tychonis, & Munosij distantię Stellę nouę à polari. eam obseruauit Tycho quantam proximo capite vidimus: Munosius autem grad. 26. 40. eamque aduersus Hagacium acriter defendit. Reposita figura prima Capitis præcedentis, in qua A. vertex Tychonis, B. vertex Munosij ceterorum ead. perseuerant E Q. perpendicularis arcus grad. 0. 14. 31. A Q. grad. 31. 2. 19. & AD grad. 5. 48. 24. at querere oportet BE. distantiam Stellę polaris à vertice tum Munosij, vel loci perigci B. Item querendus arcus BF. Ita verò proceden-

cedendum. Ad inuestigandum arcum BE. dantur in trian-  
gulo BEP. arcus BP. grad. 50.30. Complementum scilicet  
altitudinis poli Valentiae (sin. eius 77162.) arcus PE. gr.  
3.0.26. (sin. 5249.) angulus BPE. grad. 4.37.5. ut in  
antecedente sin. vers. 324. datus erit etiam arcus BE. ex  
Trigonometrico Canone, eritq; grad. 47.30. calculos inte-  
rim supprimo ob breuitatem. Quoniam verò arcuum à pun-  
cto E. ad PO. circumferentiam ductorum minimus est EQ.  
ceterorum verò maiores sunt, qui remotiores ab arcu EQ.  
cadunt secundo lib. Sphæric. Theod. 4. prop. additarum ad  
prop. 21. estq; EQ. perpendicularis minut. 14.31. EB.  
grad. 47.30. ED. arcus distantia visa Tycho ni stella no-  
ua à polari grad. 25.14. EF. arcus distantia visa stellæ  
eiusdem nouæ itidem à polari grad. 26.40. oportet arcum E.  
F. cadere inter arcus ED. BE. non cadere autem ultra P.  
constat ex eo, quòd stella nemini obseruanti visa est ultra po-  
lium, sed omnibus citra. punctum ergo F. locus scilicet visus;  
Munosiõ fuit citra D. locum visum Tycho ni, at ex norma  
parallaxis oportuit esse ultra, cum maior sit distantia loci ue-  
ri à vertice B. Munosiõ, quàm à vertice A. Tycho nis, ve-  
rum maiori distantia. vere phænomeni à vertice, maior res-  
pondet parallaxis, debuisse itaq; ex parallaxi punctum F.  
esse ultra D. at apparet retractum nunc citra D. & retra-  
cto ad verticem visi loci phænomeni fit à refractione, nisi  
error irrepsit, qui vices ea in re præstet refractionis; ergo  
vel error in obseruatione Munosiõ, vel refractionem est passus,  
quod demonstrandum proponebatur.



Secunda est Collatio distantiarum Stellæ nouæ ab eadem polari obseruatarum à Tychone, & Thadeo Hagecio.

**O**bseruauit Tycho distantia quantam uidimus, scilicet ergo 25. 14. At Thadæus obseruauit eam grad. 25. 30. maiorem scilicet minutis 16. vnde in eadem figura retinendo arcum A D. pro distantia loci visi à vertice Tychonis, atq; E D. grad. 25. 14. si distantia E F. sit grad. 25. 30. atq; B. representet verticem Hagecij, cadet punctum F. inter D. & B. puncta; verum ex parallaxi debebat F. locus visus Thadeo esse ultra D. quare ex refractione, uel ex vitio obseruationis retractus fuit locus visus Thadeo citra locum visum Tycho, quod demonstrandum erat.

Tertia est Collatio distantiarum Stellæ nouæ à lucida cathedræ obseruatarum à Tychone, & à Thadeo Hagecio.

**T**ertio loco confereo obseruationes Tychonis, & Thadæi Hagecij distantia stellæ nouæ à lucida cathedræ, siue duodecima Cassiopeiæ. obseruauit eam distantiam Tycho gr. 5. 19. Thadæus grad. 5. 15. in eadem ergo figura superiore E. representet stellā lucidam cathedræ, stella noua sit in meridiano, sitq; locus eius in meridiano visus Tycho punctum D. sit A. vertex Tychonis B. vertex Thadæi, uel loci periaci, Quoniam ascensio lucidæ cathedræ E. est ex Tycho grad. 356. 43. 20. & ascensio stellæ nouæ grad. 26. 25 distabit lucida Cathedræ grad. 356. 16. 55. secundum ordinem

dinem signorū, at contra ordinē signorū gr. 3.43.5. reliquo-  
rum ad integrum circulum, tantusque est angulus  $AP E$ .  
Primo autem loco arcus quærendus est  $E Q$ . in triangulo re-  
ctangulo  $PEQ$  datur autem latus  $PE$ . complementum decli-  
nationis lucidæ Cathedræ grad. 33. 11. 30. sin. 54744.  
quod latus subtendit angulum rectum, & datur angulus  
 $EP Q$ . grad. 3. 43. 5. vt proximè, cuius sin. 6484. ex Ca-  
none ergo Trigonometrico erit arcus  $E Q$ . grad. 2. 2. At in  
eodem Triangulo arcus  $P Q$ . reperietur grad. 33. 8. 23. est  
autem arcus  $AP$ . distantia Verticis Tychonis à polo grad.  
34. 2. restat ergo arcus  $A Q$ . grad. 0. 53. 37. at distantia  
stellæ nouæ à vertice Tychonis fuit grad. 5. 48. 24. ergo  
punctum  $D$ . locus visus stellæ in presentia est inter polum  
 $P$ . & punctum  $Q$ . Arcus ergo à puncto  $E$ . ducti ad arcum  
 $O Q$ . quo magis recedunt à pūcto  $Q$ . versus polum  $EO$ . sunt  
maiores; quo magis accedunt ad punctum  $Q$ . sunt minores,  
et cōtra. vnde arcus  $EF$ . distantia visa Thadæo, qui minor  
est arcu  $ED$ . distantia visa Tychoni; cadet inter  $D$ . &  $Q$ . adeo  
que citra  $Q$ . at debebat ex parallaxi cadere ultra  $D$ . passus  
est ergo Thadæus retractionem loci visi: proindeque, vel  
refractionem, vel quippiam tale; non ergo possunt obseruatio-  
nes ex parallaxi comparari.

Quarta est Collatio distantiarum stellæ nouæ à stella,  
quæ in pectore Casiopeix aliàs schedir, aliàs secun-  
dæ nuncupatæ obseruatarum à Tychone, & à Mu-  
nosio.

○ Obseruauit distantiam Tychon grad. 7. 50. ÷ Obser-  
uauit eam Munosius grad. 7. 50.

Ee

Repo-



Reposita eadem figura, in qua E. sit stella in pectore C.  
 siopeia, seu schedir, stella nova existente in meridiano D. <sup>1</sup>  
 locus visus Tycho<sup>n</sup>i. B. sit vertex Munosij. Est ascensio  
 recta \* schedir grad. 4. 12. 40. ex qua detracta ascensio-  
 ne recta stellæ novæ grad. 0. 26. 25. restat angulus EPQ.  
 grad. 3. 46. 15. declinatio eiusdem schedir grad. 54. 11. 30.  
 PE, itaq; eius complementum est grad. 35. 48. 30. ex Ca-  
 none ergo Trigonometrico dabitur arcus E Q. in triangulo  
 rectangulo EPQ. grad. 2. 12. 16. Rursus quoniam in eo-  
 dem triangulo rectangulo EPQ. data sunt duo latera EQ  
 EP. ut proximè dabitur etiam PQ eritq; ex Canone Tri-  
 gonometrico grad. 35. 52. at arcus AP. est gr. 34. 2. ai-  
 stantia scilicet poli à vertice Tychon<sup>i</sup>, punctū ergo Q. nunc  
 cadit citra A. versus O. Polum antarticum grad. 1. 50. ar-  
 cus ergo à puncto E. ad arcus AP. ducti, quo magis recedunt  
 ab A. & accedunt ad polum P. eo sunt maiores, & contra  
 arcus maiores magis ad polum P. accedunt; at arcus ED.  
 distantia visa Tycho<sup>n</sup>i est grad. 7. 50. adeoq; maior ar-  
 cu EF. distantia visa Munosio, quæ distantia fuit solum g.  
 7. 50. punctum ergo F. locus Munosio visus stellæ cadit  
 hoc modo, citra D. propius vertici B. at debebat esse ultra  
 D. cum stell. a nova; agis distiterit à vertice B. quàm à ver-  
 tice A. qui tanto fuit vertice B. borealior; minus tamen bo-  
 realis, quàm stella nova; ergo passus est Munosius refractionem,  
 vel quippiam tale retrahens locum visum citra D. qui  
 ex parallaxi esset ultra: vel inquam refractionē passus est,  
 vel errorcm parallaxim imminuentem.

Quinta Collatio distantiarum stellæ nouæ à quarta  
Cassiopeiæ obseruatarum à Tychone, & à Thadæo Hagecio.

**O**bseruauit eam distantiam Tycho grad. 5. 2. Thadæus grad. 4. 51. Ascensio autem recta stellæ quartæ dictæ est iuxta Tychonem gr. 7. 56. 20. ex qua detracta ascensione recta stellæ nouæ grad. 0. 26. 25. restat angulus EPQ grad. 7. 29. 55. ad orientem autem erit stella E meridiano. Estq; eiusdem declinatio ex Tychone grad. 58 24. quo circa arcus EP. complementum declinationis est gr. 31. 36. in triangulo ergo rectangulo EPQ. data sunt Angulus EPQ acutus, & arcus EP. dabitur ergo etiam arcus EQ perpendicularis, inuenietur itaq; ex Canone Trigonometrico grad. 3. 55. 15. Rursus in eodem Triangulo ex datis duobus arcibus EQ. EP. dabitur arcus PQ. gr. 31. 23. aberit ergo à polo punctum Q. gr. 31. 23. at abest punctum A. Vertex Tychonis ab eodem polo grad. 34. 2. aberit ergo punctum Q. à Vertice A. uersus polum P. grad. 2. 39 Stella autem nouæ locus visus distat à uertice A. uersus polum grad. 5. 48. 24. fuit ergo locus stellæ nouæ Tychoni uersus ultra punctum Q. uersus polum gr. 3. 9. 24. arcus ergo minores arcu ED. cadebant à puncto A. uersus Q. id est nunc uersus polum australem O. at minor fuit arcus EF distantia scilicet uisa stellæ nouæ à quarta Cassiopeiæ, uisa inquam Thadæo arcu ED. distantia uisa Tychoni. Quo circa F. locus stellæ uisus Thadæo fuit citra D. uersus utriusque uerticem; contra quàm esse oportuit; cum distantia stel



lę à vertice Thadæi maior fuerit distantia eiusdem à vertice Tychois ergo, &c. Hic quoq; Thadæus passus est refractionem, vel errorem diminuentem parallaxim, etc. non ergo eiusmodi observationes conferri ex parallaxi possunt, & idem de alijs non paucis credere par est (cum omnes expendere nimis longum esset) quod erat demonstrandum.

## CAPVT XLVII.

Corell. & Annotationes cōtinet, in quibus præsertim notantur observationes Munosij.

**D**Uæ Munosij observationes, quas in prima, & quarta collatione adduximus aperte, vel refractionem, vel errorem refractioni æquipollentem in parallaxi diminuenda passę sunt. quod reddit iure merito suspectas alias quoq; eius observationes; facitq; vt credamus illi in obseruando, vel errorem multum irrepisse minorem facientem distantiam, quàm fuerit stella à vertice, vel refractionem obstitisse in obseruando. quæ suspicio confirmatur ex differentia insigni inter ipsum, & Maurolicum intercedente in eadem ferè poli eleuatione, cum huic declinatio stellę apparuerit gr. 66. 30. illi grad. 62. Maurolici celebritas, ac profunda scientia fidem Munosio non parum detrabit.

Corell. 1.

Non ergo obseruatio Munosij distantię stellę nouę à stella duodecima Cassiopeię debet absq; limitatione refractionis accipi. collata ipsa cū obseruatione Tychois, stellę quidem locum Munosio visum ultra locum visum Tychoni inserto.

ut oportet: at differentia inter loca vnius est minuti, & secundorum 36. ¶ quoniam in superioribus duabus observationibus passus est retractionem manifestam usq; grad. 1. 25. in prima collatione superioris capitis, si eam, & eius nō magnam partē (minorem, etiā quarta) adiiciamus differentie nunc inuenta parallaxi grad. 0.1.36. rursus stella vincetur sublunaris.

Patet hinc quoq; quantum roboris habeat cōprobatio quar Corell. 2. ta Tychonis, quòd stella fuerit sublunaris, quæ procedit ex collatione observationis Tychonis ipsius cum Munosianis.

Noto tamē si differentiam vnius minuti, & 36. scrupu- Annotatio loriū purā, et putā accipiamus pro differentia parallaxi inter Munosium, & Tychonem, contra quā faciendum demonstrauimus, tamē ab ea differentia monstratum iri stellam distantem solum à centro mundi semid. terræ circiter 582. esse; nepe intra crassitudinē Orbis Veneris, ut hinc etiā pateat, quā absona sit positio Tychonis, et eorum, qui in octaua eā sphaera reposuerunt.

## C A P V T X L V I I I.

Adijciuntur aliqua ad confirmationem maiorem eiusmodi conclusionis. quòd stella noua fuerit sublunaris.

**P**lacet adhuc ad maiorem attestatorem veritatis ostendere, si in superioribus collationibus differentia inter loca visa tanquam ex parallaxi caperetur posse



posse ex illis demonstrationes deduci concludentes stellam  
sublunarem. Capió primam collationem distantiarum scili-  
cet nouę à polari obseruatarum à Tychone, & à Munosio.  
differentia inter loca uisa constabit grad. 1. 22. 5. si pro-  
gressum cap. 43. imitati fuerimus. Quocirca reposita figu-  
ra secunda eiusdem capitis 43. erit Angulus BCD. grad. 1.  
22. 5. & quoniam arcus BD. differentia latitudinum est  
grad. 16. 28. reperiētur demum operando anguli, CBD.  
grad. 77. 23. 41. BDC. grad. 101. 14. 14. Deprehen-  
detur item chorda BD. miliarium 869. quorum AB. est  
3035. & recta BC. eorundem 35707. at est AL. minor  
duobus lateribus BC. mill. 35707. & AB. mill. 3035.  
erit iteq; AC. distantia stellę à centro mundi minor millia-  
rijs 38742. adeoq; stella multum infra lunam.

Capió secundo Collationem secundam. reperiētur differen-  
tia inter ipsas locorum uisorum procedendo eadem me-  
thodo grad. 0. 16. 5. tantusq; erit in secunda figura cap. 43  
angulus BCD. & chorda BD. reperitur mill. 402. recta  
autē BC. mill. 84936. duo itaq; latera AB. BC. simul mill.  
87974. at latus AC. minus duob. AB. BC. minus ergo AC  
distantia stellę à cētro mill. 87974. stella ergo multū infra  
lunā, ex hac etiā collatione; quę sufficiat tetigisse, ne quis ar-  
bitretur me à parallaxi detorsisse ad refractionē, uel aliquid  
instar refractionis differentiā inter loca uisa; eo quod ea ipsa  
differentia, ut ex parallaxi stellam caelestem faceret; immo  
ea differentia, tanquam parallaxium differentia capta, argu-  
menta etiam suppeditabat pro sententia mea. a. unus cri-  
tatis amore rem qualis erat, aperui, hæc q; dixisse, & addu-  
xisse ad demonstrandam stellam nouā sublunarem satis sit.

Libri Primi Finis.

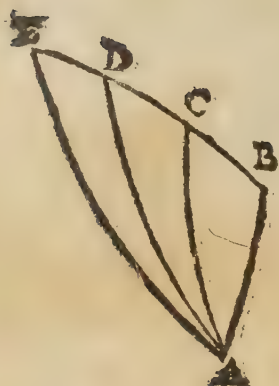


Figura hæc pag. 172. ibi inue-  
sa ita est collocanda.

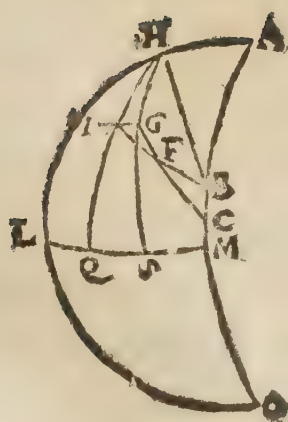


Figura paginae 191  
huc reiecta.





SCIPIONIS  
CLARAMONTII  
CÆSENATIS.

LIBER SECVNDVS

*Qui est de noua Stella Anni 1572.*

CAPVT PRIMVM.

Nectit cum dictis dicenda, eaq; proponit, & distribuit.



TELLAM nouam Anni 1572. fuisse sublunarem vigintiquattuor hucusq; explicitis demonstrationibus ex parallaxi petitis demonstrauimus. circa eundem medium terminum omnes, seu circa cardinem vertuntur, nempe quod parallaxis stelle maior lunari fuerit; Verum ad hoc ipsum demonstrandum quinque vijs progressi sumus, quas prius in Antitychone monstraueramus, ex quarum prima & secunda non singulas conteximus demonstrationes; sed a duodecim ex prima: reuocem, ex secunda ex

F F

reli-



reliquis singulas: in earum tamen ceu sinu, & complexu implicata sunt sunt alia plures. Observationes autem, quas comparauimus, potiores fuerunt earum, quæ tunc temporis habitæ fuere, ut præstiterimus, quod sumus ab initio polliciti. Si observationes tum habitæ pro cæteris suscipiantur, ex potioribus ipsarum denique strauimus stellam fuisse sub luna. Illud adhuc uir rationem expressimus multas observationes refractioni obnoxias manifesto fuisse, dum eandem hypothese[m] retineamus, quod nusquam peccauerint; ex qua refractione (ut consequens est) parallaxis immixta fuit. Quod sanè amplissimum est fundamentum soluendi contraria argumenta opinionis nostræ, quæ congeffit Tycho, & alij non nulli præterea attulere, quorum argumentorum solutionem nunc aggrediamur; primoq[ue] loco Tychonis argumenta soluemus; deinde aliorum: eundemque ordinem, quem in secundo libro Artium Tychonis, seruabimus, scilicet argumenta prius proponemus, exponemusq[ue] singillatim, postea sua singulis sunt orationes applicabimus. Argumenta Tychonis in duo genera paritur, alia enim geometrica sunt, alia non geometrica: non geometrica ab ipso reperiuntur omnia sub prima comprobatione; Ducunturq[ue] ex sex medijs, ex forma, lumine, colore, scintillatione, immobilitate, duratione. seorsum eas singillatim exponamus, expendamusq[ue]. Illud tamen fateri oportet non esse quamobrem in disputatione, quæ acutissimam geometricam, mathematicamq[ue] querit, immisceantur rationes non geometricæ eiusmodi præsertim, quæ ad probabilitatem uix, aut ne uix perueniunt; attamen ne aduersarij ommissas eas rationes obrobur, non ob imbecillitatem iactarent, indeq[ue] rudioribus imponerent, placuit eas quoq[ue] adducere.



## CAPVT II.

Prima Tychonis ratio ex forma, figura uè, solutione; eius.

**P**rima itaq; ratio Tychonis est ex forma, seu figura eius simillima reliquis stellis in cœlesti mundo fulgentibus; at nullum meteorologicum corpus, elementare uè, ac sublunare formam vnquam habuit, ac figurâ penitus similem stellis; ergo stella ea noua non fuit sublunaris, sed cœlestis. Minorem illis exprimit uerbis Tycho. Stellam hanc cum elementaribus, & sublunaribus meteoris nihil habuisse commune ipsa eius facies, augusta; forma reliquis stellis in cœlesti mundo fulgentibus simillima apertè conuincebat; at maiorem his alijs. Quando enim vnquam flammeû aliquod meteoron quocunque tandem ex eorum genere extiterit instar stellæ alicuius genuinæ, itaut nihil ab eius specie discreparit; vnquam conspectum legitur; Probat uerò maiorem inductione stellarum cadentiû, quia cito decidunt, & tractum longiorem exhibent. Stella, quæ magis apparuit in ortu Christi; quoniam fuit Dei ostentum: factis, quæ supra Hierosolymas anno integro durauit; quia formam gladij obtinuit: Cometarum; quia crines uel barbam, uel caudam obtinent; at stella nihil tale obtinuit.

At ratio maiori false innititur, probatio autem deficit, cum inductio non omnia membra contineat inter stellas nouas præter hanc comparuisse, quæ prorsus stellas refer-



rent, certum est ex Stella Hypparchi tempore conspecta; item ex illa qua Anno 389. apparuit, & nostra ætate duæ emer-  
 serunt, altera in Cicno Anno 1600. altera in Serpentario  
 1604. has stellas ommissit Tycho in inducendo: at has ipsas  
 Peripatetici elementares credunt non cælestes: cum nihil in Cæ-  
 lo nouum, ac caducum admittant. Tycho itaque non potest  
 eas ut cælestes supponere; secus accipiet quod queritur. Kur-  
 sus deficit in probatione cometarum, illi inquit non referunt  
 stellas, quia sunt vel comati, vel caudati, vel cum barba,  
 ut sit ratio. omnis cometa est aut cum barba, aut cum coma,  
 aut cum cauda, ergo nullus refert stellam. Verum Tycho ipse  
 fatetur cometam anni 85. caruisse coma, & cauda, & bar-  
 ba; neque ergo pars inductionis, quæ cometas recipit, rectè  
 procedit, ac inoffensè, in observationibus dicti cometae, quæ  
 habentur post epistolam ad Landtgrauum anno 1586. Kal.  
 Martij Hæc habet. Circum quaq; etiam planè rotun-  
 da extitit, nec ullam caudam aut barbam in vnâ ma-  
 gis; quàm in aliam partem portēdebat, nisi quod die  
 20 & 22. exile quoddam vestigium eiusdem tenelli  
 radioli vix spithamæ longitudine quo ad visum ver-  
 sus occasum extendere acutissimè diuq; intuentibus  
 putaretur. Neq; quicquam eiusmodi in ea aliàs per  
 totam durationem contueri licuit. Hæc Tycho. Come-  
 tam autem detracta coma, caudaque, & barba repræ-  
 sentare stellam Tycho in se fatetur in cometa Anni 77. quæ  
 pro stella à se acceptum in initio antequam caudam viderit  
 fatetur in principio secundi Tomi. At uolumus ne ex natura-  
 lib; & metaphys. penetrabil. res sōsionē eruere? dicamus ergo  
 non esse figurā accidens propriū, ex quo possit natura, reiq;  
 essentia

essentia inferri; & in proposito negocio globosa figura, quæ in lucida, ac luminosa materia Stellam representat multis in rebus elementarib. visitur: in guttis aquæ, in grandine, in fructibus usq; non paucis. quid ergo prohibet in ignibus coalescentibus interim reperiri? At concludo responsionem; maior falsa est, neq; efficacia ulla in probatione eius est; immò, & suspicione petitionis principij laborat, dum enim ipse dicit. Quando enim vnquam flammeum aliquod meteoron quocunque tandem de eorum genere extiterit instar stellæ alicuius genuinæ itaut nihil ab eius specie, discrepuerit vnquã conspectũ legitur? quæram ipse quid is de noua stella tempore Hypparchi? & quid de Stella Anni 389. immò de Stellis 1600. 1604. nouis credat? si cælestes asserat, hoc est quod quæritur. Vtrum stellæ nouæ sint cælestes; accipiet ergo is qui probantis partes sustinet, quod quæritur: si elementares asserat. (nō asseret tamen) falsa ergo est maior accepta. Addo hic lychnos accensos, eminus positos noctu stellam representare scintillantem. sensio hoc obseruamus.

Secunda Ratio ex lumine, & colore.

Coniungo in secunda Ratione lumen, & colorem Lumen claro, puro, radiante genuinas cæli stellas æmulabatur prorsus nihilq. cū meteoris sublunarib. aut cometarũ obtusiore, minusque fulgida luce commercij habebat; ergo supra meteora nedum, sed cometas etiam longe erat; Cometas autem, vel cælestes esse à se demonstratum iri pollicetur.



Erat item color celestis, adeò vt nullum vnquam inducerit colorem; qui non fuerit celesti pro similis.

Huic rationi, vel his rationibus illud Seneca respondeo, immò ex sensu ipso, quem animaduertit, & expressit Seneca. de stellarum natura is agens dicit. Vtrum flamma cōtracta, quod & visus noster affirmat, &c. Nempe flamma, & flammata corpora in edito conspecta, & emixtus stellas representāt clariores, et candidiores, cum flamma purior, et minus fumida fuerit, minus claras, si illa fuerit impurior, et contra. stellę aspectui flammę flammatauē corpora videntur; nescio itaq; ego quod lumen proprium, quemq; propriū colorem celo is tribuat, si oculos consulamus, quę non etiam flammis, & flammatis corporibus conueniant, & interdum faces noctu in turribus, fastigiorū alio conspectu vtrū sint astratum orientia, an incensę humana opera gnes ambigimus. Cometās verò celestes esse virum Tycho demonstrauerit, in Anaitychone luculenter ostendimus, cumque sublunares demonstrauerimus, non procedit illatio. Stella noua fuit altior cometis, ergo fuit celestis, & inter stellas fixas. Sed quid de alia illatione; fuit fulgor cometis ergo illis altior? si illatio procederet, sol supra Saturnum mōdō supra omnes fixas reponendus esset: cum omnia sidera luce exuperet, occurrit postea tacitę obiectioni Tycho eo quod colorem variaret stella; verum omittimus circūsum, quod nos ex eo capite rationes non duxerimus, neq; enim naturalia fundamenta attigimus.

Tertia Ratio ex scintillatione.

**T**ertia Ratio ex scintillatione ducitur. Maxima enim  
 & eximia scintillatio, & præ cæteris Cæli luminib.  
 corruscans illi conueniebat, ergo fuit in Sphæra octaua supra  
 omnes Planetarum orbes; neaum super omnia Elementa, vt  
 sit ratio, si ad categoricam structuram redigatur:

Omne Corpus eximie scintillans est in octaua Sphæra.

Stella noua fuit scintillans eximie.

Ergo Stella noua fuit in octaua Sphæra.

Verum maioris conuersa probatur Philosophis, & Astro-Solutio.  
 nemis; nempe quæ in octaua sphaera sunt consistentia, & lu-  
 minosa corpora scintillare; at omne, quod scintillat esse in o-  
 ctaua sphaera non asseritur à Scriptoribus; nec scio qua via  
 sit probaturus Tycho audacter quidem asserit, at nõ firmiter  
 probat. Nulla inquit meteora sublunaria scintillans  
 lumen vibrant, at aliud est dicere, aliud probare. illud Py-  
 thagoricum (vose dixi) longè nunc exulat à schola, neq; Ty-  
 chonicam sibi reuerentiam pascere debet, quàm erga Aristote-  
 lem detestatur. Fateor planetas non scintillare, adeoque si  
 restringatur propositio ad stellas, verum erit omnem stellam  
 scintillantem esse in octaua sphaera. at si extendatur ad cor-  
 pora sublunaria nõ constat propositio; immò videmus faces  
 n. st. as, lychnos accensis eminus scintillare, & in cometis  
 etiam obseruatam scintillationem, immò vibratos radios le-  
 gimus, quod Tycho ex Gemma scripsit, & nonnulli de come-  
 ta Anni 1618. asseruere, vt in Cap. ultimo lib. 3. Antity-  
 chonismei, cum verò nos cometas, præsertim illos, de quib.  
 ibi.



ibi agitur, sublunares monstrauerimus, fit hinc, ut sublunaria metcora illi resistent; a leoq; meteora sublunaria aliqua scintillent. Quæ de scintillatione, eiusq; causa philosophatur Tycho, cum omnia sub dubio relinquat, non possunt etiam quicquam certi de propositione ipsa concludere. Sed neque sequentes rationes maioris roboris.

#### Quarta Ratio ex immobilitate

**S** Tell. immota instar stellarum fixarum permansit ergo fuit in eo orbe cum stellis fixis. illatione probat, etenim cometa licet caelestes sint, attamen motum semper aliquem proprium habuerunt.

Solutio.

At facili negotio soluent peripatetici argumentum, natio-  
tum aer superior, tum ignis mouentur ad motum primi mo-  
bilis; nullum præterea alium motum habent: Ut ea ra-  
tione phenomenon in illis residens, nisi per se motum habeat  
unico motu diurno feratur; ceterum immotum perscueret.  
Addamus ex Aris. te Timorio obseruatos cometas ad stellam  
aliquam fixam attractos, qui stellam eam semper eodem in-  
teruallo, & respectu sequuti sunt, quos oportuit immotos  
instar illius semper permansisse. neq; verò quæ pro historia  
naturali refert Aristoteles æquum est tanto supercilio susci-  
nare: Vel eludere. non id patiuntur quæ sapien-issimus Phi-  
losophus de animalibus tanta cum diligentia obseruauit, deq;  
multis alijs rebus naturalibus, quib. diinceps innixus theo-  
ram earundem rerum eruit, atq; contexit. si sit hanc so-  
lutionem Tycho, ideoq. sese illi opp. suit subiunctis et verbis,  
quæ huc importo, ac subinde ex am. no, notog; Aristoteles

(inquit) contra aerem supremum, & Lunæ ignisq; à se effecti sedibus conterminum. Duo hucusq; falsa dicit Tycho primū ignem esse ab Aristotele effectum, at Empedocles ante Arist. et alij quattuor elementa, inter ea, ignem posuere, non ergo Arist. effinxit ignem; sed recepit. Secundum ab Arist. positum aerem conterminum lunę, & igni: at quē fieri potest, ut ex Arist. aer sit conterminus lunę, à qua toto igne abest? sed cetera prosequamur, Rapiditate spherarum (inquit) cęlestium, quas ille reales cęlo falso attribuit circum agi statuit, ego neutrum horum omnimodē rectē se habere certis de causis crediderim, At quę sint certę eiusmodi causę nunc non exponit Tycho, aliās verò ea n. videretur causam dicere, quōd duritiem cęlo tribuere non deceat: sed liquiditatem summam. At certē qui ita dicit primò parum se in Arist. versatum demonstrat, in eiusq; doctrina: cum enim is cęlum ab omni tangibili qualitate exemptum arbitretur, necesse quoq; dicere habet, abstractū ipsum à duritie, & liquiditate, quę sunt qualitates tangibiles; ut non proceat illatio contra Aristotelem: cęlum non est durę substantiæ, quod Aristoteles ultro fatebitur; ergo est liquidæ; sed neutram qualitatem obtinere; ab utraque abstrahere Philosophus asseret: at vero faciamus liquidissimum esse cęlum, cur tamen non possunt orbes in eo distincti adhuc esse? aqua est liquida, & liquidus aer, tamen sunt natura inter se distincta, neque continua. Verum reliqua eius verba adducamus: sed sit quicquid velit, moueatur superior aer, siue non, stellam hanc (si illa ibi fuisset) tam uniformiter secum rapere, ut nihil de motu primo remitteret, vel ei adderet nequa-



quã potuit: præsertim tam diu ultra integri anni durationem. Hec Tycho: at cur non potuit uniformiter raperere etiam ultra annum? cum motus aeris, ac ignis in orbem æmulus diurni, ac primi mobilis sit perpetuus, uniformisq; ut necesse sit corpora motu suo destituta, quæ in illis sint cū ijs pariter verti quousq; ea perseuerauerint. subiungit deinde. Neq; immoto illic aere meteoron aliquod stellã representans adeò firmiter tanto tempore consistere potuit, vtpote de materia ignea, inconstanti, & vaga in elemento etiam fluxibilitati subiecto cõstitutum, clauditur hic demum ratio. Corpus ipsum igneum si sit non potest perdurare ultra annũ, quia ignea materia inconstans, & vaga est; elementumq; ubi ponitur, fluxile; huic ego argumento, primo respondeo, non pertinere ad motum, sed ad durationem. deinde dico ignem in sua regione densatum (fulgebit tum) non esse inconstantem, quia non eget alimento, ut in libro de calore monstraui, in ærim etiam dixi Antitych. lib. 2. cap. 30. neq. ignis elementum est fluxile, si alterationem intelligamus: quia ipse in sua regione præsertim agit, non patitur, vel multo magis agit, quàm patiatur: at de substantia eorum, ut peculiari in loco, in libro de cometis agam. illud vnum hic sufficit tueri: Ipsos esse sublunares, quantumcunq; à luna absint.

Quinta, & postrema ratio ex duratione.

**E**X duratione demum argumentatur Tycho. Durauit integro anno, & ad tertiam usq; partem eius; ergo non fuit sublunare meteoron. illationem probat, quoniam me-

teorica corpora luciditatem quandam præferentia non diu durare queunt. Quicquid. n. ardet, pabulum quærit nec in vna materia consumptibili, qualis est elementaris, diu consistere potest: sed hac consumpta efflagrans conspici definit.

Ratio hæc nedum solui, sed multo potius retorqueri potest. Nempè duravit solum annum, & tertiam anni partem; ergo non fuit cælestis. Nam cælestia, vel sunt perpetua secundum Aristotelem, vel sunt diuturna secundum Platonem. duratio mensium sexdecim vix digna est sublu-  
naribus rebus etiam lucidis. adamantes, gemmaeq; plures longo ævo durant: noctulucæ nonnulla diu durant. Attamen nunc probationem consideremus Tychois. quicquid (inquit) ardet, pabulum quærit, nec in vna materia consumptibili diu cōsistere potest; at nō necesse est quicquid lucet ardere: noctilucæ, & cicindela lucent, & non ardent. Verum esto ardere; non tamen quicquid ardet pabulum quærit: ignis enim in sua regione restrictus ardebit, hoc est fulgebit, & calfaciet, at non pabulum quæret ex ijs, quæ nos monstrauimus. Sed esto adhuc pabulum quærere, quid tamen probet durare ardorem, si pabulum subministratur diutini? et quid prohibet in æconomia nature posse ad se squi annum circiter pabulum suggeri. vel nihil hoc probet, & el probatio nobis non constat; sunt enim ex illis, quæ (ut Plinius asserit) in nature maiestate sunt abdita. Multa digreditur Tycho, quæ consultò omitto cum, & rationes nunc consideratas satius omittere forte fuisset; neque enim dignæ sunt, quæ in commercium geometricarum rationum adducantur. at rationes itaque geometricas Tychois, quæ in



*secunda, tertia, & quarta ratione continentur, deueniamus.*

### C A P V T I I I.

Secunda Tychonis comprobatio exponitur.

**A**D rationes nunc Tychonis geometricas excutendas, transeamus, de quarum robore primo quæ dicat Tycho ipse consideremus. Verba eius sunt in secunda comprobatione in initio. Specialius, atq; exactius id ipsum, quod modo generali inductione patefecimus è certis obseruationibus geometricè demonstrare eos, qui in gratiam Arist. & peripateticorū priora quibusuis effectis subterfugijs eludere fortè p̄sumant hic mutos, stupidos, ac quò se vertant inscios reddet; cum nullus hic detur elabendi locus; modo obseruationes inducitas, quæ hic tãquã p̄cipia assumuntur friuolo ausu non detrectent, & his innixas geometricas demonstrationes ritè intellectas concesserint. Hæc Tycho, qui, & alia subiungit ad firmitatem demonstrationum geometricarum ostendendam. Verum nos attendamus & diligenter, utrum is geometricas demonstrationes afferat, an de rebus geometricis potius pseudographas rationes importet, vt olim per lunulas de circuli quadratura paralogizauit Hippocrates. Progressum itaque Tychonis summa fide exponamus.

Suppositio. Prima suppositio viri est stellam nouam eandem distantia

reti-

retinuiffe à stellis ijsdem fixis tum cum in superiore parte meridiana reperiebatur, tum cum in inferiore: quod obseruatione deprehendit; nam eundem instrumenti angulum retinuit, cochleis firmatum, ac inuariatum; & eo ipso angulo ubiq; distantiam deprehendit, vt scilicet ubiq; angulus distantiam eodem modo aquaret.

Secundo loco inquit quanta fuisset stellę parallaxis, si eque, ac luna alta fuisset in utraq; à vertice distantia, maxima (cum scilicet fuit in minima altitudine ab horizonte) minima (cum fuit in maxima altitudine.) Lem. 1.

Fuit minima altitudo stellę, quam non semel instrumento capit grad. 27 45. distantiaq; adeo à vertice grad. 62 15. in eaq; distantia supponendo Luna à centro mundi distantiam semidiamet. terrę 52. reperit parallaxim min. 58. 31.

Maximam altitudinem stellę ex ea minima deducit gr. 5 Lem. 2. 50. etenim conueniens esse dicit cum altitudo minima fuerit grad. 27. 45. maximam esse grad. 84  $\frac{1}{6}$  ex tante poli altitudine grad. 55. 58. (vt ubiq; supponit altitudinem Poli Heritzuadij) ita autem illatio deducitur: si altitudo minima ditorum grad. 27. 45. ex altitudine poli deducatur grad. 55 58. distantia stellę à polo in inferiore meridiano grad. 28. 13. at cum moueatur per parallelum circa polum, eandem à polo retinet distantiam in superiore meridiano; quocirca si poli altitudini adijciatur distantia, & ipsa grad. 28. 13. proveniet maxima stellę altitudo, scilicet altitudo eius ab horizonte in superiore meridiano grad. 84. 11. Tyche verò dicit grad. 84. 10. cum dicat grad. 84  $\frac{1}{6}$  s; reto unico minuto.

distan.



distancia ergo à vertice est grad. 5. 50. iuxta Tychonem, verum si faciamus grad. 84. 11. altitudinem, erit distancia grad. 5. 49.

Excusatio  
Tych.

Excusat autem Tycho se, quòd visam altitudinem pro vera accipiat; eo quòd nihil referat ea cōmutatio &c. & certè excusare oportebat, nam minima altitudo grad. 27. 45. est visa, non vera; pariterque visa est, non vera distancia à polo grad. 28. 13. at vera supponitur à Tychone, dum eandem seruari in superiore meridiano asserit. Verum enim id est de vera, non de visa distancia: iure ergo merito excusat commutationem: at utrum vera sit excusatio, intelligemus postea.

LEM. 3.

In maxima altitudine parallaxis lunaris esset grad. 0. 6. 43. vi triangulorum planorum deducit.

Coniungit dein de eas duas parallaxes maioris, & minoris altitudinis, alteram scilicet grad. 0. 58. 31. alteram grad. 0. 6. 43. conficiunt autem simul iunctæ grad. 1. 5. 14. Concluditq; tantam futuram fuisse differentiam inter distantiam stellæ nouæ à datis fixis in suprema, & in infima meridiani parte, si in orbe lunari fuisset stella: quòd si infra lunam multo maior ea differentia fuisset: at non fuit & hæc differentia, ut instrumēto obseruauit; ergo stella multum supra lunam; estq; ratio tota.

Si stella altitudinem lunæ fuisset nacta, distancia eius à quauis stella fixa propè meridianū scilicet à polari & à subeodir, & alijs eiusmodi, dum in suprema, & in infima meridiani parte erat, inter se discernerent conspicuo discrimine. Si quæ infra lunam multo maior ea differentia fuisset.

At nullam omninò differentiam obtinuerunt ea distan-

tia,

ria, ergo stella lunæ altitudinem nocturna non fuit, neq; minorem; altior itaq. luna.

At nedum ope instrumenti: sed visu ipso differentia introtrisset, si parallaxis ea lunaris interfuisset nam facta a comparatione cum undecima stella Cassopie, qua fuit illi propinqua (solo enim grad. 2. 0, ac semis obliq. al. fuit) et detracta, & adiuncta parallaxi interuallum præp. certicm. interuallo in infima parte meridiani manes fuisset sesquialtero gradu, quæ differentia visu ipso nullis instrumentis instructio deprehensa fuisset.

Nunc alius usque ad cœnexitatem sphaeræ solaris.

**I** Robat deinde altiore fuisse stellam sole ipso. eoquod si in sole fuisset passa esset parallaxim in minima altitudine grad. 0. 2. 34. in maxima grad. 0. 0. 18. quæ duæ simul iunctæ differentiam intubssim. g. 0. 2. 52. inter interualla stella nouæ, à stellis fixis d. Edis in suprema, & infima meridiani parte: at nullam est passa differentiam in dictis interuallis; ergo stella fuit supra solem.

Quin & ultra altissimas Saturni reuolutiones.

**O** Stendit demum supra Saturnum fuisse, quoniam secundum altitudinem Saturni colligit parallaxim intercessuram in minima altitudine grad. 0. 0. 14. in maxima altitudine grad. 0. 0. 2. tota ergo differentia fuisset inter interualla stellarum grad. 0. 0. 16. At instrumentum nullam differentiam exhibuit (cum aliqua tamen dubitatione hac



profert) quod tantillam differentiam 16. secundorum ~~ut~~  
instrumentum assequi queat.

Ne vero quis argutulus.

**A**T vero quoniam stellæ, quas cum nova comparavit ~~tho~~  
polaris, tum caput, Cassiopeiæ, tum schedir, tum cete-  
re, nullæ cum nova stellâ in meridiano esse potuerunt, ideò  
descriptionem mutat, & novam demonstrationem instruit  
multo accomodatiorē rei ipsius veritati; iuxta quam de-  
monstrat stellæ novæ à dictis stellis singulis distantiam tum  
in suprema, tum in infima meridiani parte. Utitur autem  
eadem figura, qua nos in quinta indagine, sed expressiore,  
quam nostra. licet tamen retinere nostram ad comparandum,  
in eaq; repræsentare demonstrationes Tychenis, cum proce-  
dant eodem prorsus modo, quo nostra in ead. quæta indagine.

Esto ergo in figura illa nostra Polus P. stellâ autem ex.  
Grat. polaris E. stellâ novâ in meridiano D. complementum  
declinationis stellæ Polaræ PE & DP. distantia stellæ no-  
væ secundum locum visum à Polo; quæ distantia datur ex  
proximè dictis, tum in suprema, tum in infima parte meridia-  
ni, assignata stellæ novæ altitudine luna scilicet 52. erunt da-  
ti duo arcus, & angulus LPD. ob datam differentiam in-  
ter ascensionem rectam stellæ novæ, & ascensionem rectam  
stellæ polaris, ergo dabitur basis ED. & distantia recta stellæ  
novæ à polari tum in suprema, tum in infima parte meridia-  
ni ex Canone Trigonometrico.

Et quod de distantia à stellâ polari dixi, idem est de distan-  
tia à reliquis stellis fixis, quæcum sunt data declinatio, &  
ascen-

ascensio recta. Idcirco Tycho eadem methodo inquit, & comparat distantias stellæ novæ in suprema, & infima parte meridiani inter se ab undecima Cassiopeia; ab eiusdem octava, siue à flexura, à duodecima siue lucida cathedra, à tertia, siue Cingulo, à secunda, siue à pectore, aliàs schedir dicta, à prima, siue à capite dicti semper asterismi Cassiopeie, reperit differentias inter supremam, & infimam distantiam.

In lunari altitudine.

In solari autè.

A Polari	grad. 1. 5. 14.	grad. 0. 2. 52.
Ab undecima	grad. 0. 38. 57.	grad. 0. 2. 13.
Ab octava	grad. 0. 37. 3.	grad. 0. 1. 47.
A duodecima	grad. 0. 59. 20.	grad. 0. 2. 40.
A tertia	grad. 0. 57. 5.	grad. 0. 2. 32.
A secunda	grad. 1. 2. 16.	grad. 0. 2. 45.
A prima	grad. 1. 4. 3.	grad. 0. 2. 49.

In altissima quidem Saturniarum reuolutionum.

**P**ostquam supra lunam nedum, sed supra solem quoq. stellam novam fuisse demonstravit Tycho, nunc rursus supra Saturnum fuisse conatur ostendere. ostendit verò non ex parallaxi, ex qua fatetur in tanta altitudine duci non posse validum argumentum; at ex immobilitate stellæ procedit, neq; enim in sphaera ipsa Saturni potuisset immota permanere omni motu sensibili præterquàm diurno, neq. secundum hypotheses Ptolomei, neq; secundum hypotheses Copernici, neque secundum hypotheses Tych. Etenim secundum oēs huiusmodi hypotheses Satur. sphaera re aliquā pectus imota in se ipsa non pateretur. Stella ergo fuit supra Satur. adeoq. in sphaera 8.

Hh

Hic



*Hic est progressus integer Tychonis in secunda comprobatione. ratio interim, qua concluditur stellã vltra Saturni sphaeram esse.*

*Omne phenomenon immotum omni motu sensibili, præterquam Luno. Est vltra Saturnũ, omnesq; planetarios orbes.*

*Stella nova fuit immota omni motu sensibili præterquam diurno ergo & c. m. noverem probat & c.*

#### C A P V T I V.

*Solutio præmissæ rationis, ac comprobationis, secundæ Tychonis instando connexo.*

**M**irum est quàm pronus sit lapsus in certissimis scientijs mathematicis, modo parum illis diligenter animus adhuc beatur: multa enim occurrunt, quæ prima fronte verissima videntur; at attentius considerata falsa sunt. hoc si unquam, in proposita nunc ratione Tychonis præsertim accidit. quæ soletur, legentes intendant animum, & huic speculationi toti vacent. Illud itaq; fallacissimum à Tychone supponitur, omnesque penè illi concedunt, immò priores Tychone usurparunt Mellinus, Digessens, & quot quot ferè hac de re scripsere, scilicet. Si stella nova in orbe lunari mente reposita, adeoque parallaxim lunarem patiens variaret distantiam conspicuo discrimine ab eadem stella fixa in superiore, & inferiore meridiani semicirculo, multo magis suscepturam discrimen, si infra lunam esset, adeoque maiorem parallaxim lunari pateretur. Quæ propositio, cum

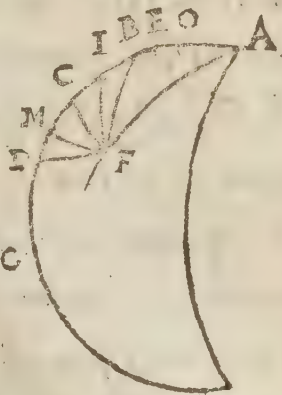
videatur in uniuersum vera, non est; sed partes falsas cō-  
plectitur: cum demonstrari possit, nosq; mox demonstrabi-  
mus, posse multis modis accidere cum Phenomenon ab eadem  
stella fixa ex parallaxi lunari mutet visam distantiam con-  
spicuo discrimine in superiore, & inferiore meridiani semicir-  
culo; Et idem ex parallaxi maiore, quàm lunari, utrobique  
eandem retineat ab eadem fixa distantiam visam. precedat  
hoc Lemma.

LEMMA.

**D**eterminare cum maior parallaxis Verticalis augeat  
distantiam visam phænomeni in eo Verticali existen-  
tis ab eadem stella fixa. Et cum minuat, & cum aquet di-  
stantia ab initio posita.

Placet atq; faciliorem declarationem sumere ex Verticali-  
bus meridianum, ex eoq; describere figuram.

Sit ergo  $ABG$ . in quo phænomeni locus  
verus  $E$ . primòq; concipiatur parallaxis  $E$   
 $B$ . sit stella fixa  $F$ . & ducatur arcus  $BF$   
erit itaq; distantia visa  $BF$ . ex parallaxi  
 $EB$ . Sit primo angulus  $FBA$ . obtusus, &  
a leaq; angulus deinceps  $FCB$ . acutus, &  
à puncto  $F$ . ducatur perpendicularis  $FC$ . ad  
meridianum, deinde accipiatur arcus  $CD$ .



aqualis arcui  $CB$ . ducaturq; arcus  $TF$ . (intelligo autē em-  
nes e'usmodi arcus minores quadrante, quoniam in parallaxi  
bus, visisq; distantijs solum eiusmodi arcus loci retinent)  
dico primo arcus  $FB$ .  $FD$ . aequales inter se esse. Ita m-



\* Clau. tri.  
ang. Spher.  
prop 28.  
\* ibi prop  
21).

\* Ibid. prop  
v.

duo arcus  $CB$ .  $CF$ . duobus  $CD$ .  $CF$ . sunt alter alteri æqua-  
les, et continent angulos æquales; nempe rectos  $FCB$ .  $FC D$ .  
ergo bases  $FB$ .  $FD$ . æquales. dico secundo quicumque arcus  
ducatur  $FI$ . inter  $FB$ .  $FC$ . illum maiorem esse arcu  $FC$ . mi-  
norem arcu  $FB$ . cum sint arcus omnes trianguli  $FCI$ . mine-  
res quadrantibus, & angulus  $FCI$ . \* sit rectus, erunt re-  
liqui acuti, adeoque  $CFI$ . acutus. minor ergo angulo recto.  
 $FCI$ . at maiori angulo maius latus opponitur \* maior ergo  
arcus  $FI$ . arcu  $FC$ . et quoniam angulus  $FIC$ . est acutus. erit  
 $FIB$ . obtusus \* ergo arcus  $FB$ . maior arcu  $FI$ . eandem ob-  
causam. Est enim  $FBI$ . acutus. pariter ductus qui vis ar-  
cus  $FM$ . inter duos  $FC$ .  $FD$ . erit is maior arcu  $FC$ . eo quod  
angulus  $FCM$ . cui opponitur est rectus, &  $FMC$ . cui oppo-  
nitur  $FC$ . acutus: At  $FM$ . minor est  $FD$ . eo quod angulus  
 $FMD$ . est obtusus &  $FDM$ . acutus; rursus autem ma-  
iori angulo maius latus subtenditur. Corellarij ergo loco col-  
ligitur  $FC$ . minimum esse omnium arcuum à puncto.  $E$ . ad  
arcum  $BD$ . ductarum: ceterorum autem minores, qui pro-  
piores  $FC$ . sunt: maximos omnium intra eos existentium esse  $FB$ .  
 $FD$ . Quibus præmissis iam patet, si parallaxis ponatur  $E I$ .  
que est maior, quàm  $EB$ . minorem esse tum distantiam visam  
 $FI$ . quam distantia visa  $FB$ . & ita semper diminui distan-  
tiam visam, usque ad punctum  $C$ . crescente parallaxi. inde  
rursus ex parallaxis augmento augeri visam distantiam;  
nempe maiorem esse distantiam  $FM$ . quàm  $FC$ . at ad  $D$ . us-  
que aucta ex puncto.  $E$ . parallaxi æqualem reddi distantiam  
visam phenomeni à stella eadem  $F$ . distantia  $BF$ . At ul-  
tra punctum  $D$ . semper maior erit distantia visa, subindeq.  
augebitur: Eo quod angulus  $FDG$ . est obtusus; acutus enim

$FDM$ .



FDM. ergo omnes arcus ducti à puncto F. ultra D. sunt maiores arcu FD. eandem ob rationem, quòd arcus, qui subtendit in triangulo maiorem angulum, est maior, rursusq; cum omnes alij anguli externi, obuersi puncto G. sint obtusi, erunt subinde arcus posteriores ducti à puncto F. maiores ceterioribus, ac prius ductis. Si pariter angulus FBG. ab initio fuerit obtusus arcus à puncto eod. F. ultra B. versus punctum G. ducti subinde semper erunt maiores; semper enim anguli obuersi puncto G. erunt obtusi, proindeq; arcus illum subtendens maior adiacente. Cum triangulorum latera superponantur minora quadrantibus, adeoque uno existente angulo obtuso reliqui duo sint acuti...

PROPOSITIO.

**P**otesť multis modis accidere, cum phenomenon ab eadem stella fixa ex parallaxi lunari mutet visam distantiam conspicuo discrimine in superiori; Et inferiori meridiani semicirculo, Et idem ex parallaxi maiore, quàm lunari utrobique eandem retineat. ab eadem fixa distantiam visam. Reposita precedente figura, in qua angulus FBG. sit acutus, & E. sit locus verus phenomēni; parallaxis autem eius verticalis in superiore meridiani semicirculo sit EB. in inferiore autem sit EI. vel EC. uel EM. & demum consistat circa punctum D. sit autē stella fixa F. distantia itaq. visa FB erit maior distantia visa FI. EC. FM. et demum omnia alia eius modi distantia visa phenomēni à stella fixa E. in quocunque puncto phenomenon remonatur arcus DB. citra punctum D. erit distantia visa à stella F. minor distantia EF. At ne res statuatur phenomenon infra lunam, adeoque eius parallaxis



maior lunaris; sit itaq; phanomeni locus verus O. eiusq. parallaxis in superiore meridiani semicirculo sit O B. at in inferiore sit O D. distantia tum visa F B. equalis erit distantie F D. in inferiore meridiani parte ex maiore parallaxi; cum ex minore, distantie visae inaequales essent.

Aliter ex Tychone ipso, eiusq. observatione  
distantie stelle undecime à stella nova.

\* pag. 431. **T**icho \* in suppositione lunaris altitudinis, ac parallaxis deducit distantiam visam stelle novae à stella undecima Cassiopeiae futuram fuisse in inferiore meridiano grad. 0. 57. 36. at in superiore grad. 1. 36. 33. adeò ut in maiore distantia stelle novae à vertice, adeoq. in maiore parallaxi verticali minorem colligat distantiam visam à stella xi. q. in minore distantia, ac parallaxi verticali. rectè ne, an non calculum deluxerit Tychon, modo non considero; at calculis eius prorsus susceptis demonstro tamen propositionem meam. reponatur itaq. figura proximi Lemmatis, in qua E. sit locus verus stelle novae, quae ponitur distans à centro semid. 52. terrae, parallaxisq. eius in superiore meridiano E. B. (deducitur hæc à Tychone grad. 0. 6. 43) et Arcus A B. si illi grad. 28. 6. 32. complementum declinationis erit, et arcus A F. complementum declinationis d. Etæ scilicet undecimae est grad. 29. 26. angulus autem B A F. est eadem Tychoni grad. 1. 53. 55. differentia scilicet inter ascensionem rectam stelle undecimae quae est grad. 2. 20.  $\frac{1}{2}$  et ascensionem stellae novae grad. 0. 26. 23. colligit itaq. ex Canone trigonometri co arcum B F. grad. 1. 36. 33. at in inferiore meridiano e pa-

rallexi

parallelum cum ponat grad. 0. 58. 38. et arcum à polo ad locum visæ stelle, tum novæ grad. 29. 11. 46. erit locus is-  
 visus ultra B. sit quodcumq; punctum .i. arcus FI. erit  
 visæ distantia stelle novæ à stella undecima F. quam di-  
 stantiam deducit Tycho ex Canone grad. 0. 57. 36. qua-  
 ratur primo angulus FBI. quem assequi possumus ex inuen-  
 tione anguli deinceps ABF. \* qui reperietur grad. 144. 47. \* Lem. Ad.  
 14. erit itaq; angulus FBI. reliquorum ad duos rectos gr.  
 35. 17. 46. intelligatur deinde ductus arcus perpendicula-  
 ris FC. quaratur arcus BC. in triangulo rectangulo FCB.  
 qui ex dato angulo acuto IBC. & data basi BF. ut in Lē-  
 mate B. \* reperietur grad. 1. 18. 47. proutq; arcus BD. \* Lem. B.  
 duplus eius erit grad. 2. 37. 34. Si ergo phænomeni paralla-  
 xis maior sit parallaxi lunari, adeò ut peringat usque in  
 D. distantia visæ ED. in meridiano inferiore æqualis distan-  
 tia visæ FB. in meridiano superiore ex parallaxi multò ma-  
 iore quàm lunari, cum ex lunari conspectu discrimine eadem  
 distantia asserant.

LEMMA A.

In Triangulo ABF. reperire angulum ABF.

Data.

Arcus AB. grad. 28. 6. 32. Sin. 47115.

Arcus BF. grad. 1. 36. 33. sin. 2808.

Differētia arcuum g. 26. 29. 59 sin. ver. 10506. Arcus

AF. g. 29. 26 sin. vers. 12907. Differētia sin. ver. 24011

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	47115.	2808.	1322.

Primum inuentum.

Secun-



## Secunda. Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1322.	100000.	2401	181618. Sin. vers.

anguli quesiti ABF. est is itaq; gr. 144. 42. 14.

Corollarium

Angulus ergo deinceps FBG. est grad. 35. 17. 46.

## LEMMA. B.

In triangulo BCF. reperire arcum BC.

Data

Arcus BF. grad. 1. 36. 33. tangens 2809.

Angulus CBF. gr. 35. 17. 46. sin. secundus 82617.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	81617.	2809.	2292 tangens arcus

BC. qui idcirco est grad. 1. 18. 47.

Idem ostendi ex alijs visis distantijs obseruatis  
à Tychone.

**T**ychon septem obseruationes affert distantiarum stellæ  
nouæ à fixis, quarum sex demonstrant, vel funda-  
mentum demonstrandi exhibent propositionem nunc à nobis  
propositam. una sola, quæ est distantia à polari nihil confert:  
nam omnes aliæ, tum quæ est à stella undecima Casiopeiæ,  
tum quæ est à flexura eius, tum quæ à lucida cathedræ tum  
quæ à cingulo, tum quæ à schellir, tum quæ à stellula in capite  
eiusdem Casiopeiæ. singulæ inquam hæc habent maiorem  
distantiam visam stellæ nouæ ab ipsis in superiore meridia-  
no, quam in inferiore. vnde eadem ratione, quam modo ex  
stella



*Stella undecima deduximus, colligi potest ex parallaxi maiore, quàm lunari. Eandem apparituram distantiam in superiore, & in inferiore meridiano, cum tamen diuersæ appareant ex parallaxi lunari.*

**Applicatio propositionis præmissæ solutioni rationis .**

**A**pplicemus nunc propositionem, ac fundamentum solutioni rationis: iam patet falsum esse illud connexi membrum; dum vniuersaliter sumitur. Si in lunari remotione à centro phenomenon diuersam apparentem distantiam ab eadem fixa in superiore, et inferiore meridiano semicirculo susceperet, multò maiorem differentiam pateretur si infra lunam collocatum esset. patet ex præmissis falsitas; Et hæc solutio respicit sex Tychonis observationes, quas proximè vidimus, & rationes ex illis deductas.

Prima instantia aduersus connexionem.

Est alia præterea instantia ex fundamento toties usurpato refractionis; quam huius rationis, & sequentis etiam solutionem innui in Antitychone lib. 2. cap. 17. in Corell. præsertim ultimo. respicit hæc instantia præcipue tacitū contrariæ rationis fundamentum, quòd scilicet quo magis distiterit phenomenon à vertice, eo maior subinde appareat parallaxis. quod quidē est per se verū; at si imisceatur refraction, nō sēper verū est: nā interdū parallaxis diminuitur, interdū tota occultatur, interdū occultatur nedū parallaxis, sed eminet præterea refraction\* refraction enim contrariū, atq; parallaxis operatur: retrahit enim ad verticem phenomenon sicuti parallaxis remouet à vertice; maiorq; refraction magis retrahit.

2. Instantia ex refractione.

lib. 2. Antitych. cap. 17.



Lib. præe  
den. c. 23.  
Lem. BC.

\* di. 89. c.  
27. lib. 2.

\* pag. 157.

\* At verò sicut ex maiore distantia à vertice maior fit parallaxis, ita maior fit refraction; quocirca sese minuunt refraction, et parallaxis; ut si præualeat parallaxis, maior quidem sit distantia visa, quam vera; minor tamen sit excessus distantie visæ super veram, quam si pura parallaxis accideret. contra, si præualeat refraction, minor sit distantia visa, quam vera; at minor excessus veræ super visam, quam si pura refraction intercederet, quòd si forte fortuna æque prævalerent refraction, & parallaxis, vera distantia, & visa equeles ubiq; essent, licet refractione sublata magnam phenomenon parallaxim pateretur. Ex hoc fundamento latius in Antitychone considerato\* deducitur, quod & ibi deduxi, non posse ex eo quòd appareat minor distantia inter Cometam, et aliquod astrum fixum in inferiore meridiano, atq; in superiore, contra quàm ex parallaxi, porceat non posse inquam simpliciter negari ibi subesse parallaxim aut non maiorem, subesse quàm quanta appareat, nisi prius secernatur refraction, atq; à parallaxi seiungatur; absq; enim eiusmodi secretionem quicquid inde enunciatum; totum est incertum, & fluctuans, & plerunq; falsum. Hoc ipsum aliàs agnouit Tycho, atque fassus est: etenim in secundo Tom. progymn.\* cum ex modo Regiomontani inquireret Comete anni 77. parallaxim; reperit in propinquiore distantia à meridiano superiore distitisse locum visum comete à vertice grad. 55. 40. at in remotiore distantia distitisse grad. 55. 39. neque cum maior esse debebat parallaxis, minor fuit minuto distantia. Cuius rei causam afferens Tycho hæc ibi subiungit: Nam quòd vnicum illud scrupulum ultra debitam metam excreuerit facile (velut etiam prius diximus) excusabile est,

sen-



sensum enim omnem accuratissimè rem peragentis in tam futili negotio subterfugit. Et refraction in posteriore, quàm in priore obseruatione aliquantulo maior huic augmento non dubiam præbet occasionē, hec ille; quæ sanè confirmant in distantia maiore à vertice augeri refractionem, & minui distantiam visam. Idem repetit, atq. aßerit eodem secundo Tomo cap. 6. \* *pag. 138* Ubi triū minorum decrementum in duabus obseruationibus tribuit refractioni: verba sunt. Quòd autem trinis scrupulis in diuersum sentiant, excusationem facile meretur: si quidem in prima obseruatione vno scrupulo; in altera duob. sensū falli procliue erat, vel potius occasione refractionis, quæ maior fit in decliuore altitudine quàm altiore; Neq; vero exigua est differentia, quam præbet inter verum, & visum locum refractionis, licet Tycho satis eam extenuet: nam Batavi ad nouam Zemblandi refractionē graduum quattuor passi sunt in Sole ad horizontem. Tycho autem minorum 34. maximam Solis refractionem, quam scilicet ad horizontem patitur, facit solum; at cuius adhuc obseruationibus magis est fidentium, Landt grauius Hassiē scribit in epistola ad Tycho. sub die 14. Aprilis 1586. (in Tomo epist. a Tronomic. Tychois) se obseruasse refractionem valde sensibilem in Sole, & in stellis circa horizontem, subiungitque in Venere à se obseruatam refractionem quattuor graduum, & amplius verba sunt, Quin, & aliquot, retrolapsis annis refractionem valde, sensibilem tum in Sole, tum in stellis etiam circa horizontem inuenimus; semel etiam Veneris stellam occidentem, quàm diligentissimè obseruauimus ad horę penè quadrantem fla-



tionariam apparentem, ad eò vt eo tempore raptu primi mobilis nihil moueretur, atq; adhuc appareret eleuata duobus, & amplius gradibus supra horizontem, cum re vera totidem esset sub horizonte. Hæc Landtgræuius, nō ergo parua est differentia, quam refractione inferre potest inter verum, ac visum locum; cum ad quatuor, & que gradus, & amplius pertingat. Accedit autem ad hæc non semel nobis apparuisse supra refractionem inter demonstrandum stellam sublunarem fuisse; præsertim ex prima, & secunda indagine, eamque non paucorum graduum: & in minore etiam à vertice distantia, quam quæ requiritur à Tychone, vt refractione locum habeat; verum hæc de re ex integro cum Tych. disputabo, & cum Rothmanno infra. interim hæc dixisse satis sit ad præsentem instantiam, ex qua præsertim soluitur ratio ducta ex distantia stellæ nouæ à polari. in qua angulus  $FBC$ . in figura Lemmatis est obtusus, & eodem modo soluerentur, si quæ aliæ rationes ducerentur ex observationibus, in quibus esset idem angulus pariter obtusus. Cum ergo obstet rationi Tycho- nis refractionis difficultas, quam neque depulit Tycho, & ne depellere quidem tentauit, longè ea abest à demonstrandi necessitate.



## CAPUT V.

Instantia aduersus assumptum rationis, ac secundæ  
eiusdem probationis.

**E**ST etiam aduersus assumptum instantia ex fabri-  
ca, vsuq; instrumenti, quo usus est Tycho ad capiē-  
das astrorum distantias. eiusmodi enim fuit illud,  
vt etiam si angulus idem, atq; apertio eadem instrumenti  
perseueraret, angulus visorius tamen varianerit. si quidem  
oculus non potest in centro instrumenti collocari, quo in casu  
durante eadem instrumenti apertione idem quoq; fuisset an-  
gulus visorius; Verum nedum in centro non poterat collo-  
cari, sed neq; in eodem instrumenti plano poni poterat; sed su-  
pra ipsum: innitebatur siquidem instrumentū genæ ossi, &  
centrum oculi tanto superius plano instrumenti esset, quan-  
ta est pupillæ ab osse genæ distantia; ex quo efficiebatur an-  
gulus, quem in centro oculi continebant: lineæ visoriæ ab a-  
stris ad centrum oculi, diuersus ab angulo instrumenti. quini-  
mò hoc aliud consequebatur, vt in elevatione instrumenti à  
plano horizontali, quo minor euadebat angulus planorum in-  
strumenti, & genæ, siue eorum inclinatio maior efficieba-  
tur, eo maior redderetur angulus visorius, eadem licet per-  
seuerante apertione instrumenti; quæ omnia max geometri-  
cè demonstrabuntur, interim autem tantisper supponan-  
tur, dum tota responsio, totæque instantia adumbrei unerant  
ergo assumptum rationis Tychonis. Distantiam polæ



noua à data fixa in quocunq; stellæ nouæ situ, & præsertim  
tunc in superiore, tum in inferiore meridiano semicirculo ean-  
dem apparuisse. probat verò quoniam eodem instrumenti an-  
gulo, eademq; eius apertione distantia, ea fuit ubiq; observa-  
ta; ergo eadem fuit ubiq; distantia visa, ut resolutus pro-  
syllogismus sit.

Quæcunq; distantia duarum stellarum, vel phenomēni,  
& stellæ sub eodem angulo instrumenti ubiq; obseruatur,  
eadem semper perseverat.

At distantia stellæ nouæ ab iisdem fixis sub eodem instru-  
menti angulo obseruata ubiq; fuit.

**Solutio.**

Ergo Distantia stellæ nouæ eadem semper perseverauit.

Verum falsæ est maior cum oculus non fuerit in plano in-  
strumenti, cum enim distantia visa capiatur angulo, qui in  
centro oculi à lineis visorijs, ac radialibus continetur, is an-  
gulus differt ab angulo instrumenti; præterea in varia incli-  
natione plani eius sem instrumenti ad genam variatur angu-  
lus visorius, proindeque distantia visa eodem permanente  
angulo instrumenti; unde falsum est, si in uniuersum assera-  
tur, ac dicatur. Eandē perseverare distantiam uisam, eoquod  
eodem permanente angulo instrumenti obseruetur. hæc est  
summa instantiæ nunc sigillatim omnia geometricæ q. osten-  
damus.

Primo autem exponatur instrumentum Tychonis fuit il-  
lud sextans nempe duæ regulæ æquales clauo uinctæ, circa  
quem ueluti centrum uoluebantur. altera ex parte contine-  
bant sextam circuli partem diuisam in grad. scilicet 60. &  
singuli gradus in 60. minuta secabantur; maximus ergo an-  
gulus, quem regulæ retinebant, erat grad. 60. & regulæ a-  
firm-



stringi poterant ad quemcunque minorem angulum: in regulis  
erant pinnacidia ad circumferentiam, per qua ex centro instru-  
menti transpiciebantur stellae, phaenomena uero. altera regula-  
rum ferruminata erat cum immissa circumferentia, altera  
circa circumferentiam liberè vertebatur. figura instrumenti  
penes Tychonem habetur in eodem primo Tomo pag. 337. in  
qua regula quattuor cubitorum longitudinis  $AB$ .  $AC$ . cen-  
trum instrumenti  $A$ . Clauus circa quem altera regularum,  
ut circa centrum vertebatur; altera enim regula erat ad  
circumferentiam  $BC$ . firmata  $V$ .  $G$ . in puncto, aut parte  $B$ .  
circumferentia autem sexta pars circuli erat  $BC$ . licet Ty-  
cho representet in figura solam duodecimam circumferentiae  
partem scilicet triginta tantum graduum.  $GLH$ . erat par-  
ui circuli arcus quo regula facilius in eodem plano contineba-  
tur  $BME$ . erat cochlea cuius beneficio obfirmabatur angu-  
lus instrumenti semel confectus, ut in omni situ stella obser-  
uanda idem perseveraret. Pinnacidia uero erant ad regu-  
larum extremitates, quae ad circumferentiam, ut in figura  
ibi Tychonis.

V S V S.

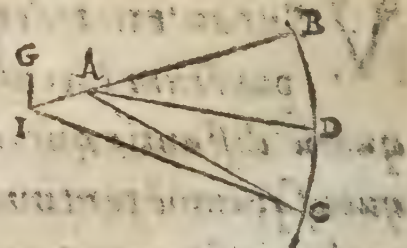
Vsus autem eodem deficiente Tychone erat; quod ad  
punctum I oculo posito inde transpiciebantur astra,  
quorum distantia querebatur diductis, aut reductis regulis;  
quousque ambo per pinnacidia viderentur. Tum cochlea obfir-  
mabat instrumenti angulum  $BAC$ . experiebaturque, utrum  
sub eodem angulo in tota stellae novae circumuolutione distan-  
cia eius à data fixa a tam ussum observaretur. Id aliud pra-



terea requirebatur; ut eatenus verteretur instrumentum, quousq; ambę stellę in eius plano reperirentur.

### Instrumenti vitia ex Tychone ipso.

**D**VO instrumenti vitia detegit ipsemet Tycho. Primò ergo est, quod & emendare apposita tabella conatus est: quoniam oculus non poterat ob regularum crassitiem in centro instrumenti, collocari, ut oportebat V. G. in figura instrumenti non poterat collocari in A. Vbi est clauus, sed aberat tota crassitie AI. qua ex re parallaxis accidit subiectum in modum. Representetur instrumentum à triangulo BAC. in quo A. centrum instrumenti. Crassities verò à centro ad ultimam instrumenti oram, ubi collocatur oculus, sit AI. linea. supponit Tycho rectam IAB. esse verè lineam visoriam, per quam transpicitur altera stellarum; quæ etiam transit per centrum instrumenti, adeoq; nullam ipsa per se parallaxim facit. At alia linea, per quam oculus transpicit aliam stellam, phenomenon èst IC. qua non amplius transit per centrum, ut patet ex figura ipsa, unde angulus, què ipsa cū priore linea in I pūcto continet, scil. angulus BIC. est diuersus ab angulo BAC. ñ cētro instrumenti contento, ipsoq; minor ex 16. p. elem. & differentia qua BAC. superat BIC. est angulus ACI. is ergo erit parallaxis detrahenda ex angulo BAC. siue ex circumferentia BC. cui insistit is angulus ad eliciendū angulum BIC. quò tēre videtur distantia BC. confecit itaq. Tycho Tabellam eius-





modi parallaxiū ad singulos gradus, quas detrahebat ex arcu BC. inter rectas AB. AC. intercepto ad obtinendum vere angulum B IC.

Secundum Vitium, quod fatetur & verè inest, in eo cōsistit quòd oculus neq; ponitur in puncto I. neq; in plano IA BC. instrumenti; sed innititur instrumentum offi genæ, eminetq; pupillæ centrum ex instrumenti plano quantum idem centrum ab offæ genæ attollitur. Verba Tychois sunt.

Secundum  
Vitiū.

Pag. 343.

Causam verò huius minutulæ deuiationis non obscure deprehendi in eo sitam, quòd os genæ proximum infra oculum saltem (idest solum) instrumento applicaretur iuxta I. non autem ipsa oculi pupilla; unde radius visualis potissimum præcedit; spatiolum itaq; à pupilla seu centro visus ad I. principium instrumenti adhuc aliquatulam ingerebat parallaxim, quæ priorem ex ipso instrumento ob quantitatem lineæ AI. contingentem non nihil adauxit, ideoq; maior, quàm putabatur, euadebat parallaxis instrumenti ablatiua, & per consequens ipsæ distantie pusillulum minores. Hæc Tycho, qui erroris causam rectè agnouit; at errorem ipsum non rectè exposuit, nos autem quis, & quantus is sit, hoc facto principio; consideremus.

### Suppositio Prima.

**D**Um sextante, qualem describit Tycho, obseruamus distantiam duorum astrorum, vel phænomenorum in horizontē linea BD. sextantē bipartiens cū linea à pupilla cū iū ad os genæ angulū rectū cōtinet: at cū eleuatur instrumentū ad obseruanda astra supra horizontē, angulus is acutus efficitur; & quo magis eleuatur, eo magis acuitur angulus.



## DECLARATIO.

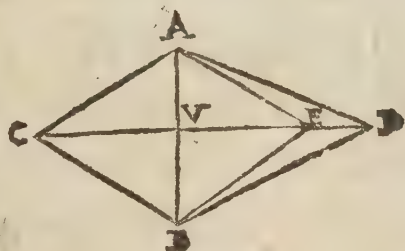
**C**VM eodem instrumento ad os genę applicato, & humiliora obseruamus, & elatiora, potest & sq; ad aliquem terminum, & instrumentum retineri ad angulum reiectum genę retrorsum flectendo collum, et interdum dorsum: & potest vultus retineri erectus ad horizontem flectendo instrumentum ad genam, declinationem tanto magis augendo. at utrunq; violentum: si enim instrumentum ipsi naturę pareamus, & aliquatenus collum retrorsum flectimus, & declinationem instrumenti ad genam augemus simul. Et hac ratione angulus, quem continet linea à centro pupillę ad os genę cum mediâ instrumenti lineâ magis semper acuat, quo amplius eleuatur instrumentum. non sit tamen tantum acumen, tantaque anguli diminutio, quanta esset, si nusquam flecteretur collum, ac vultus erectus horizonti prorsus permaneret.

## Primum Lemma.

**S**I fuerint duo Triangula Isochelia eandem basim, & elæquales bases habentia, at latera inæqualia, quod triangulum maiora reliquo latera habet, obtinebit angulum basi oppositum minorem angulo alterius trianguli basi itidem opposito.

Sint duo triangula Isochelia ABD. ABC eandem basim AB habentia, at latera inæqualia, nempe latera AD. BD. singula sint maiora singulis AC. BC. dico angulum ADB. minorem angulo ACB. secetur bisariam AB. in V. & duca-

Sur  $DV$ . recta, erit perpendicularis ipsi  $AB$ . etenim recta  
 $AV$ . equalis recte  $BV$ . &  $DV$ . communis, basiſq;  $AD$ . e-  
 qualis ipsi  $BD$ . anguli ergo  $AVD$ .  
 $BVD$ . aequales inter se octava pri-  
 mi elem. adeòq; recti. pariter ducta  
 $CV$ . ostendetur perpendicularis ei-  
 dem  $AB$ . Est verò  $AD$ . maior li-  
 nea  $AC$ . quocirca quadratum illius  
 minus quadrato huius, scilicet  $AC$  a-  
 quale est quadratis rectarum  $AV$ .  $CV$ . simul (penult. p.  
 elem.) & quadratum illius, scilicet  $AD$ . aequale est duobus  
 quadratis simul  $AV$ .  $VD$ . duo ergo quadrata  $AV$ .  $DV$ . ma-  
 iora duob.  $AV$ .  $VC$ . detracto itaq; còmmuni  $AV$ . restabit qua-  
 dratũ recte  $VD$ . minus quadrato  $CV$ . adeòq; recta  $DV$ . ma-  
 ior recta  $CV$ . se. etur itaq;  $VE$ . equalis ipsi  $CV$ . Ducaturq;  
 $AE$ . erunt duæ  $AV$ .  $VE$ . aequales duab.  $AV$ .  $VC$ . altera alte-  
 ri, & continent angulos æquales  $AVE$ .  $AVC$ . recti enim am-  
 bo; ergo bases  $AE$ .  $AC$ . aequales, & reliqui anguli reliquis  
 angulis, quibus æqualia latera subtenduntur scilicet angu-  
 lus  $AEV$ . angulo  $ACV$ . equalis. At angulus  $AEV$ . ma-  
 ior angulo  $ADV$ . p. 21. 1. elem. ergo  $ACV$ . maior angulo  $A$ .  
 $DV$ . & duplum duplo scil. Totus  $ACB$ . angulus toto  $ADB$   
 15 V. elem. siue potius ex Supp. sit. de usurpata V. el. m. prop.  
 octava in secundo Casu, ubi, & scholium meum, licet non  
 editum.



Lemma Secundum.

Si recta linea  $IB$ . usq; ad rectos angulos excitetur a  
 puncto  $I$ . recta  $IGY$ . non maior linea  $IB$ . fereturque  
 $IG$ . b. fariam in  $E$ . ducaturque  $EF$ . perpendicularis ipsi  $IG$



CO. AC-

co demonstrare oportebat. Pariter, ex eademq; prop. patet  $G$   
 $V$ . minorem esse quam  $GF$ . adeoque quam  $IB$ . idemq; est de  
 quacunq; alia linea supra  $F$ . a puncto  $G$ . ducta. Quaeq; supra  
 ab eod. puncto ducitur subinde semper minores sunt, adeoque  
 minores ipsa  $GV$ . qd tertio loco proponebatur ac demonstradū.

Lemma Tertium.

**S**I retenta proxima figura intelligamus lineam  $mBn$ . re-  
 ctam ad planum circuli, esseq;  $Bm$ .  $Bn$ . inter se equales.  
 Vertiq; cū linea  $IB$ . adeo ut  $B$  semper sit in circumferentia cir-  
 culi  $BV$ . lineaq;  $mBn$  perseveret in reuolutione semper recta  
 ad planum circuli, dico eadem quae dicta sunt in comparatio-  
 ne linearum à puncto  $G$ . ductarum ad puncta  $B$   $O$ .  $FV$ . ce-  
 teraque eiusmodi puncta, esse dicenda de comparatione linea-  
 rum  $Gm$ . ac  $Gn$ . prout punctum  $B$ . medium lineae  $mBn$ .  
 fuerit in punctis circumferentiae  $BOFV$ . idq; genus alijs.

Nempè dicebatur recta  $GF$ . aequalis esse rectae  $IB$ . dico  
 pariter rectam  $Im$ . cū medium lineae  $mBn$ . punctum fue-  
 rit in puncto circumferentiae  $B$ . aequalem esse lineae  $Gm$ . cum  
 linea medium fuerit in puncto  $F$ . cum enim  $GF$ .  $IB$  sint æ-  
 quales, &  $Bm$ .  $Fm$ . anguliq;  $Gm$ .  $IBm$ . rectis erunt etiā  
 bases  $Im$ .  $Gm$ . æquales. Idemq; intelligendum de basib.  $Gn$ .  
 $In$ . pariter dicebatur  $GO$  maior quā  $IB$ . erit etiam  $Gm$ . cum  
 mediū lineae  $mBn$ . fuerit in  $O$ . maior recta  $Im$ . cum idem me-  
 dium fuerit in  $B$ . etenim cum  $GO$  maior sit quā  $IB$ . erit etiā  
 quadratum  $GO$ . maius quadrato  $IB$ . & æquales  $Om$ .  $Bm$ .  
 adeoque ipsarū quadrata æqualia duo ergo quadrata  $GO$ .  $Om$   
 maiora duobus quadratis  $IB$ .  $Bm$ . ergo quadratum  $GM$ .  
 maius quadrato  $Im$ . adeoque recta  $Gm$ . maior recta  $Im$ . ut  
 proponebatur. pari modo cetera demonstrabuntur.

Qum



Corellariū

Quo minores erunt anguli ad  $GI$ . in puncto  $I$ . eo minores erunt  $Gm$ .  $Gn$ . nempe  $GIB$ . est rectus, at  $GIO$ . acutus & quò magis attolletur in circumferentia  $BT$ . punctum  $B$  medium lineæ  $mBn$ . eo magis acuentur anguli ad  $I$ . at quo elatius fuerit idem punctum  $B$ . eo minores sunt rectæ  $Gm$ .  $Gn$ . ut vidimus. pariter ergo quo minor fuerit angulus ad  $I$ . adeòq; acutior, eo minores  $Gm$ .  $Gn$ . erunt.

P R O P O S I T I O.

**Q**uo expositum instrumentum ossi genae innixum magis eleuatur ad obseruanda sublimiora astra, phenomenonè, eo angulus visorius maior efficitur, licet persistet idem semper instrumenti angulus, & apertio. proinde quod oportet eo maiorem esse distantiam inter eadem duo astra, phenomenonè obseruatam, quò sublimiora fuerint.

Reponatur figura linearis instrumenti in qua  $GI$ . linea intelligitur à pupillæ centro ad os genæ; dum itaq; affixo  $I$ . puncto genæ assi uertitur instrumentum linea  $ID$ . uertitur, ut  $IB$  in figura Lemmæ secundæ in circumferentia  $YB$ . Angulusq;  $GID$ . perseverante eadem instrumenti aperture ne semper minuitur, acuiturq; magis ex sup. prima; proindeque linea  $GB$ .  $GC$ . quæ sunt linea  $Gm$   $Gn$ . in ea figura semper minuuntur quò magis eleuatur instrumentum, ergo angulus  $BGC$ . maior semper efficietur ex primo Lemmate, cum enim instrumentum eleuatus est, triangulum  $GBI$ . sibi tale minora habet latera  $GB$ .  $GC$ . quàm cum est depressius, ergo ex

Go ex primo Lemmate dicto angulus BGC. maior est, cum est eleuatus instrumentum, quam cum depressus. Est autem BGC. angulus visorius, & maiori angulo maior circumferentia subicitur, si ergo intelligamus lineas GB. GC. vsque in octauam sphaeram protractas, maiorem illę circumferentiã incipient in maiore eleuatione, quando maiorem angulum continent, quam in minori eleuatione eadem aperiunt, angulouē instrumenti eodem persuerante.

Non ergo consequentia valida. Eadem instrumenti a- **Corollarium**  
pertio, idemq; angulus perstitit in tota stellę revolutione, ergo eadem fuit distantia visa obseruatarum stellarum. im-  
mò contra inferitur fuisse eam distantia diuersam; ex eo quòd diuersi inferuntur anguli visorij, qui metiuntur distantia  
visam, ex equalitate angulorum instrumenti, & hæc est in-  
stantia aduersus Tychonis assumptam, quam in initio capi-  
tis prop sui, nuncq; iam demonstrata est.

## C A P V T V I.

Superiorem, ac proximam instantiam in numeros  
deducit.

**A**T. verò ad ampliorem manifestationem veritatis  
placet hanc ipsam instantiam latius adducere, atq;  
adhuc latius explicare. continebuntur autem in  
explicatione ipsa multa digna scitu.

Cum papillę centrum naturalem, & communem situm  
obtinere (est autem is medius) distantia eiusmodi centrabit off-

Suppositio

*[Handwritten signature]*



## 264 De tribus nouis Stellis

se genæ est  $\frac{3}{5}$  circiter unciæ nostræ. hoc ego satis diligenti obseruatione obseruauit.

declaratio

\* Virr. lib.  
3. cap. pri.  
Bio.

Est unciæ nostra decima pars pedis nostri, qui pes est decima perticæ item nostræ pars cōparatio verò nostræ mēsuræ cum antiqua, ac Vitruuiāa huiusmodi est. sex pedes antiqui, et Vitruuiani sunt æquales iustæ Hominis stature, & altitudini. eidem autem iustæ altitudini æquales sunt tres nostri pedes cum tribus præterea uncijs, ac tertia unciæ parte: nēpè unciæ trigintatres, ac triens unciæ: sunt ergo æquales trigintatres nostræ unciæ, ac triens sex Romanis antiquis pedibus; qui pedes erant quaternorum palmorum, & senorum, ac denorum digitorum. sex ergo pedes erant digitorum 96. et tot digitis æquales sunt nostræ unciæ  $33\frac{1}{3}$ . Singule ergo unciæ erunt duorum digitorum, &  $\frac{22}{25}$  unius digiti, & tres quintæ partes unius unciæ erunt æquales unius digito, &  $\frac{91}{125}$  unius digiti.

Lemma.

In structura Instrumenti Tychon qui regulas AB. AC. sumpsit quaternorum cubitorum. & crassitudinem regularum AI. trium digitorum IG. distantia centri pupillæ ab offsa genæ ad IB. integram longitudinem instrumenti scilicet à puncto I. subiecto ipsi pupillæ centro ad B. regulæ aliam extremitatē est, ut  $1\frac{51}{125}$  ad 259. scilicet ut 1. ad 150. proximè.

Cubitus duplex est alius antiquus Romæus Vitruuianus, qui erat sesquipes. quatuor itaq; cubiti æquassent sex Romanos pedes. alius est cubitus cōmunis quatuor pedum adeoq; 64. digitorum. & quatuor cubita sunt digitorum 256. itaq;

itaq; erit AB. si itaq. adijciantur tres digiti scil. AI. erit tota IB. digitorum 259. cum autem GI. sit digit. 1.  $\frac{21}{125}$ . erit GI. ad IB. vt 1.  $\frac{21}{125}$  a 259. nempè est pars proximè centesima quinquagesima. siue vt 1. ad 150.

Propositio prima. Probl. primum.

**P**osito angulo in centro instrumenti Tychois scil. BAC. grad. 25. 14. sub quo ipse obseruauit distantiam stelle noue à polari, indagare angulum LIC aut ACI qui est parallaxis nascens ex crassitie instrumenti, ac regularum IA. ponitur autem AI. digitorum trium, quorum AB. 256.

In triangulo ergo rectilineo IAC. datur proportio duorum laterum, daturq; angulus ab illis contentus ergo dantur reliqui duo anguli singillatim ex Canone Trigonometrico.

Progressus. angulus BAC. grad. 25. 4. ergo  $\angle$  IAC. deinceps grad. 154. 56  $\angle$  aggregatum duorum reliquorum angulorum I. C. totidem 25. 4. dimidiumque aggregati p. 12. 37. cuius dimidij tangens 22383. termini verò proportionum cum sint 3  $\angle$  256. aggregatum est 259. dimidium aggregati 129.  $\div$  differentia inter hunc numerum, et alterutrum terminorum est 126.  $\div$  erit ergo regula aurea.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
129 $\div$	22383.	126 $\div$	21864. tangens differe
259.		253.	rentie, que i-
<u>2</u>		<u>2</u>	deo est grad.

12. 20. hæc si detrahatur. ex dimid. aggregati angulorum scilicet grad. 12. 37 relinquit angulum ACI. grad. 1. 0. 17. 0. Si adiungatur eidem dimidio facit angulum AIC. grad. 24. 57.

LI

Pro-



## Propositio secunda. Probl. Secundum.

**P**osito itidem angulo  $BAC$ . grad. 25. 14. &  $BIC$ . gr. 24. 57. & ducta chorda  $BOC$ . necnon perpendiculari  $IO$ . Investigare quot partium sit  $BC$ . necnon &  $IO$ . earum quarum  $IB$ . est 150.

Est angulus  $BIO$ . dimidius anguli  $BIC$ . grad. 12. 28. 30 &  $IBO$ . reliquorum ad rectum 77. 31. 30. posito ergo sinu toto  $IB$ . 100000. erit earundem  $BO$ . sinus anguli  $BIO$ . 21601 &  $IO$ . sin. anguli  $IBO$ . 97639. ex regula itaq; aurea, quarum  $BI$ . est 150. earum erit  $BO$ .  $32 \frac{4015}{10000} IB$ .

146.  $\frac{4585}{10000}$  ut in subiecta figura.

Oper. 1.	1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
	100000.	150.	21601.	$32 \frac{40150}{100000}$ idest $\frac{4015}{10000}$

Oper. 2.	1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
	100000.	150.	97639.	$146 \frac{45850}{100000}   \frac{4585}{10000}$

## Propositio Terria.

**S**i instrumenti planum  $BIC$ . statuatur in plano horizontali, excogiterurque  $IG$ . distantia centri pupillae ab offe gena erecta eidem instrumenti plano angulus visorius  $BGC$  minor erit angulo  $BIC$ .

Quoniam enim  $CIB$ . angulus rectus, erit  $GB$ . subtensa maior recta  $IB$ . ex penult. primi elem. pariter, &  $GC$ . maior, quam  $IC$ . aequales autem  $GB$  &  $GC$ . inter se, cum sint  $IB$ .  $IC$  aequales, &  $GI$ . communis, et anguli ad  $I$ . recti; ergo erit triangulum isoschele  $BGC$ . cuius duo latera  $GB$ .  $GC$  maiora singulis

la. la.

la lateribus IB. IC. alterius trianguli Isoſchelis BIC. atque  
 basis BC. communis; angulus ergo BGC. minor angulo BIC  
 ex primo Lemm. cap. anteced.

Pariter angulus viſorius ad G. maior eſt angulo BIC. Corellariū  
 etiam ſi planum BIC. inſtrumenti non eſſet in horizōtali pla-  
 no: dummodo GI. eſſet eidem inſtrumenti plano erecta.

Propoſitio quarta Problem. Tertium.

**P**oſita itidem recta GI. erecta plano inſtrumenti quere-  
 re quot partium ſit GB. quarum IB eſt 150. & IG.  
 Item quot GO. ſit earum, quarum IO. ſit 146.  $\frac{455}{10000}$

Quoniam IB. ponitur 150. erit quadratum eius 22500  
 at quadratum GI. eſt 1. duo ergo quadrata rectarum IB.  
 IG. ſunt ſimul 22501. cuius aggregati radix quadrata eſt  
 150  $\frac{1}{300}$  proximè, tantaq; eſt GB. at verò rectæ IO. qua-  
 dratū eſt 21449.  $\frac{81402172}{90000000}$  quadratum verò GI. eſt 1. ag-  
 gregatum ergo duorū quadratorū eſt 21450.  $\frac{81402172}{90000000}$  cuius  
 radix quadrata eſt 146.  $\frac{269604489}{2929170000}$  tantaq; eſt GO.

Propoſitio Quinta Probl. Quartum.

**I**ſdem poſitis querere angulum BGO. & eius duplum  
 BGC.

Quoniam angulus GOB. eſt rectus, \* poſita GB ſinu to- Lem. M.  
 to erit BO. ſin. anguli BGO. eſt autem BG. part. 150  $\frac{1}{300}$   
 quarum BO. eſt 31  $\frac{4015}{10000}$  quare quarum GB. ſin. totus eſt  
 100000. earum erit BO. ex regula aurea 21600. angulus  
 ergo oppoſitus BGO. eſt grad. 12. 28. 27. duplus itaque  
 BGC. eſt grad. 24. 56. 54.



# 268 De tribus novis Stellis

1. ter.      2. ter.      3. ter.      4. ter.  
 $150 \frac{1}{300}$       100000.       $32 \frac{4015}{14000}$       21600. Sin. anguli

BGO. quasi: est is itaq. grad. 12. 28. 27.

Differentia ergo inter angulum instrumenti BIC. & visum BGC. est secundorum 6. in dato casu.

Lemma M.

Angulus GOB. est rectus.

\* Prop. 18.  
 lib. 11. ele  
 \* ex contr.  
 \* ex def. 4.  
 11. elem.  
 \* def. 1 lib.  
 11. elem.

Cum enim GI. sit erecta plano BIC. erit planum GIO. per GI. ductum rectum \* ad idem planum BIC. at BOC. est ad angulos rectos \* ipsi IO. communi planorum sectioni ergo est recta \* ad planum BIO. proindeq; rectos angulos continet \* cum recta GO. anguli itaq. GOI. GOB. recti, quod demonstrare oportebat.

Propositio sexta Problem. Quintum.

**R**eposita figura Lemmatis secundi cap. antecedentis, ut sit IB. in ea figura IO. figure huius, & IG. illius itidem representet IG. figura huius. Querere angulum FIB. in dicta figura secundi Lemmatis. erit ergo IG. unius partis earum, quarum IB. est  $146 \frac{269604489}{292917000}$  Et IE.  $\frac{1}{2}$  earumdem. Et quoniam posito IB. sinu toto est EI. sinus arcus FB. siue anguli BIF. estq; ex regula aurea quarum IB. 100000. earum IE. 443. ut in subiecta figura, erit idcirco angulus BIF. grad. 0. 15. 15.

1. ter.      2. ter.      3. ter.      4. ter.  
 $146 \frac{269604489}{292917000}$       100000.       $\frac{1}{2}$       443

Proximè sinus anguli in dicta figura Lemmatis FIB. est is grad. 0. 15. 15.

Quod

Cum in figura secundi Lemmatis est angulus  $FIB$ . grad. Annotatio  
 o. 15. 15. est angulus  $F I Y$ . grad. 89. 44. 45. reliquorū  
 scilicet ad rectum. Angulus autem  $G I O$ . in proximarum pro  
 positionum figura respondet angulo  $F I Y$ , estq; illi equalis  
 si intelligamus in versione Instrumenti  $I O$ . ex plano horizon  
 tali reuolutam in  $IF$  iuxta figuram secundi Lemmatis; sicut  
 erit equalis angulus idem  $G I O$ . angulo  $V I Y$ . si intelligamus  
 $I O$ . versam ex plano horizontali in sitū lineę  $IV$ . Idemq; de  
 alijs angulis dicendum. adeo ut cum angulum  $G I O$ . statu  
 rimus grad. l. (ex. gr.) 10. intelligemus angulum in figura Lē  
 matis  $B I V$ . esse grad. 80. & angulum  $V I Y$ . esse grad. 10.  
 Denum angulus in figura Lemmatis  $F I B$ . respondet in fi  
 gura proximarum propositionum angulo elevationis instru  
 menti à plano horizontali fixo remanente puncto  $L$ .

Propositio Septima.

**S**I statuatur angulus  $G I O$ . grad. 89. 44. 45. angulus  
 visorius  $B G C$ . equalis etus angulo instrumenti  $B I C$ .  
 patet ex secundo Lemm. cap. preced. iuncto tertio Lem. Ete  
 nim  $GB$  &  $IB$ . sunt inter se equales, &  $GC$   $IC$ . ex Lem  
 mate tertio; cum ex Lemmate secundo  $GO$   $IO$  sint inter se  
 equales; aequalibus autem existentibus lateribus duorū tri  
 angulorum  $Isfchelium$  altero alteri, & basi communi angu  
 li oppositi basi sunt æquales inter se octau. primi elem. angu  
 lus ergo  $B G C$ . visorius equalis angulo, qui in plano instru  
 menti  $B I C$ . quod proponebatur demonstrandum.



## Propositio Octaua.

**S**I minus eleuetur instrumentū, quàm ut angulus  $GIO$  sit grad. 89. 44. 45. angulus tum visorius  $BGC$ . minor est angulo  $BIC$ . instrumenti.

Etenim ex secundo Lemmate maior est tum recta  $IO$ . recta  $GO$ . quare ex tertio Lemmate maiores quoq; sunt  $GB$ .  $GC$ . rectis  $IB$ .  $IC$  singula singulis. quare angulus  $BGC$ .

\*Primo Lemmate cap. anteced. \* minor angulo  $BIC$ . quod demonstrare oportebat.

## Propositio Nona.

**S**I eleuetur instrumentum adeo ut angulus  $GID$ . eundat minor grad. 89. 44. 45. angulus semper  $BGC$ . maior est angulo  $BIC$ .

Etenim ex secundo Lemmate minor est tum  $GO$ . recta  $IO$ . adeoq;  $GB$ .  $GC$ . minores rectis  $IB$ .  $IC$ . singula singulis; angulus ergo  $BGC$ . maior semper angulo  $BIC$ . ex primo Lemm. cap. antecel. quod erat demonstrandum.

Corell. de errore Ty-  
chonis.

Euidens ergo est error Tychonis, arbitrantis parallaxim ex distantia pupillæ ab osse genæ esse semper detrahendam ex instrumenti angulo ad obtinendum verum angulum visoriū. immò à minutis 15. 15. eleuationis usq; ad verticem semper est addenda ea, quæ inde prouenit differentia; cum maior supra eam eleuationem ex demonstratis perpetuo sit angulus à radijs visorijs in oculi centro cōtensus, quàm angulus instrumenti ad punctum  $I$ .

Pro-

Propositio Decima Problem. Sextum.

**I**isdem reventis scil. iisdem regularum longitudinibus, eademque crassitie, & eodem angulo ad A; centrum instrumenti grad. 25. 14 & ad I. grad. 24. 57. Investigare differentiam inter angulos visorios cum instrumenti plano fuerit in horizonte ipso, & cum fuerit eleuatum, adeo ut angulus GIO sit grad. 5. 50.

Cum fuerit instrumentum in Horizonte, angulus tum BGC. visorius erat grad. 24. 56. 54. nunc itaq; queratur idem angulus BGC. cum angulus GIO. fuerit grad. 5. 50. primo autem queratur GO. in triangulo GIO. cuius duo latera GO. IO. data eiusdem atq. antea magnitudinis, & continent angulum datum GIO. grad. 5. 50. ex canone ergo Trigonometrica reperietur GO. part. 145.  $\frac{107}{117}$  quarum GI. est 1. & IO. est 146.  $\frac{108}{117}$ . ut contrahatur proximè minutia illa immensa ad expeditiorem calculum, est autem earundem BO. part. 32.  $\frac{4 \cdot 15}{10000}$  scil.  $\frac{147}{117}$ . proximè; ut in eandem omnia minutia redigantur. quarum ergo partium GO. est 100000. Si scilicet statuatur sinus totus in Triangulo rectangulo GOB earum erit OB. tum tangens angul BGO. ex regula aurea 22206 proximè, cui tangenti respondet angulus grad. 12. 31. 10. tantus itaq. erit BGO. adeoq. duplus BGC. grad. 25. 22. 20. at erat angulus idem visorius BGC. cum erat instrumentum in plano horizontali collocatum g. 24. 56. 54. differentia ergo inter angulos visorios est tum grad. 0. 5. 26.

Quer. GO

Ans. i



Annotatio

At si interpretemur quaternos cubitos longitudinis regularum non communes cubitos, sed antiquos, & Romanos; uel ut aliqui vocant minores cubitos, differentia multo maior est: crescit enim vsq. ad 28. ferme scrupula. At uerò quoniam non semper permanet linea à centro pupillæ ad os genæ erecta horizonti aëreoq. nunquam deuenietur ad id ut angulus GIO. sit grad. 5.50. sed multo maior semper, idè etiam si ponatur cubitus usurpatus à Tycho in instrumento suo antiquus, & Romanus (quem etiam fuisse uerissimilius mihi sit, quàm communem, & maiorem) non tamen tanta poterit esse differentia, ut ad 28. vsq. scrupula accedat. uerum enim uerò etiam si ad solam medietatem pertingat, uel etiam ad tertiam partem, erit conspiciua differentia, neq. despicabilis; quæ differentia contra se habet, quàm parallaxis, crescit enim parallaxis in maiore distantia à vertice: at differentia, de qua nunc agitur contra crescit in accessu ad verticem, ut idè ipsa refrangat, non secus, quàm refraclio, parallaxim.

## CAPVT VII.

Aliqua esse, quæ suspectam faciant fidem observationum Tychois de noua Stella, quòd ad aequalitatem præsertim visæ distantia in versione diurna.

**H**ypothesis huius operis ea est. si suscipiantur observationes potiores tunc temporis habitæ fuisse stellam nouam sublunarem. Huc vsq. respondet ratio nibus Tychois tanquam si observationes eius vsq. equaq;

euerge



vera fuerint. nunc non muto hypotesim; sed illud in dubium reuoco, utrum potiores fuerint Tychois tum obseruationes, quibus proficitur æqualem distantiam à se repertam in tota versione diurna stellæ novæ ab eadem fixa; an aliorum, qui cum stellam eam ipsam compererint inæqualiter distitisse à polo mundi in maxima, & in minima altitudine, coguntur etiam diuersam ab eadem stella fixa in diurna versione illi assignare distantiam: eiusmodi fuisse Peucerus, Schulerus, Landtgravius, & alij non nulli. neque vero tunc temporis fuit illis instrumentis instructus Tycho, quibus postea; neq; adeo in obseruando uersatus, ex diutina peregrinatione, Tum demum in Patriam reuersus. audiamus Tychonem ipsum parum post principium cap. 4. & si verò, inquit, Ego aliquot præcedentibus annis non paucas diuersi generis machinas astronomicas certitudine, & obseruandi commoditate præpollentes excogitavi, magnoq; labore, & sumptu construi curavi; tamen tunc temporis, quando hæc nova stella se se conspiciendâ exhibuit (ante annos circiter 18) præter unum vel alterum in promptu non habebam. Redieram enim iam nuper ex Germania in Patriam. hæc ibi, persequiturq; se tum solum radium astronomicum habuisse cui non fidebat, & sextantem præterea, quem capite quarto proximè retulimus, quemque Tycho ipsemet correxit postea, ut duobus erroribus obnoxium veluti eodem capite diximus; at imperfectum etiam fateatur, cum ex eo stellæ maximam altitudinem obseruare nequaquam liceret. Contra vero Landtgravius exquisita tum sua instrumenta prædicat, & Schulerus qua-



drantem Vuitembergersem, quo vsus est tum ipse, tum Pencerus, celebrat. Fuerunt q. viri in observando versati: at ex hoc alio capite momentum observationum Tychonis hoc modo pendamus. Distinguere verò eas oportet; alia enim sunt, quas in primo scripto exposuit, habita q. sunt viuentē adhuc stella: alia sunt, quas in secundo scripto recudit. priores habentur in eodem primo Tomo Tychon. cap. 8. versus finem: posteriores habentur in eodem Tom. cap. 4. ex quibus deducit loca stellæ ad eclipticam, & ad æquinoctialem cap. 5. Primum ergo priores consideremus. Verum non est cur in earum censura diutius commoremur; cum Tychon ipse met in censura eiusdem scripti sui corrigat, at q. in cap. 4. diuersas ab illis observationes amplectatur: ad posteriores ergo deueniamus; in quas priores emendat, ac reformat. De illis ego duo dico. primum emendationem factam esse tantummodo post extinctam stellam nouam, longoq. tempore. secundum ea nō integra vsquequaq; fide factam. Quoad primum itaque importo huc locum, & verba Tych. ex censura primi scripti sui, cap. scilicet 9. vers. finem. \* dicit autem. Secunda parte, vbi distantias trium Cassiopeiæ stellarum ab hac noua annoto, eas paulò aliter tunc adhibui, quā cap. 4. à nobis correctiore Trutina limitatæ sunt, idque eam potissimum ob causam, quòd tunc pupillæ oculi ab eo loco instrumenti, vbi adhibebatur exorbitantiā minus perspectam habuerim, quòd q. per rimulas prioribus pinnacidijs vtrinq; parallelas quāmadmodum postea inueni, collimationem non instituerim, veluti, & hæc dicto capite excuso, atque per neoterica instrumenta restituo, atq; emendo. Hæc ibi; quibus in ver-

bis.



bis quattuor potissimū continentur: error priorum observationum; causa prima erroris (fuit autem exorbitantia oculi à loco instrumenti: Ubi ahibebatur) causa secunda erroris (fuit autem quid per rimulas parallelas Utrique pinnacidio observationem non instituerit) causa agnoscendi erroris (agnovit autem ex neotericis instrumentis) Ego præ cæteris considero hoc quartum, ac postremum. ex neotericis instrumentis agnovit Tycho pristinum errorem, adeoque eum emendavit: at nova instrumenta non nisi post stellæ abolitionem obtinuit. Vidimus itaque in initio huius capituli ex verbis ipsius Tycho-  
nis, cum stella apparuit, non nisi radium, & sextantem illum suum imperfectum adhuc habuisse: at vero neque toto tempore durationis stellæ aliud habuisse instrumentum, inde constat; quod cum tanto post, ea tum scribat, si prioribus mensibus eo instrumento, ac posterioribus alio, & accuratiore instrumento observasset, id expressisset, quoque instrumento prius, & quo postea indaginem apparentiarum præsequutus esset, Vir in suis pangentibus diligentissimus, aperuisset; Sed quid immoror? in toto astri cursu non aliud habuisse, quo ipsum observaret instrumentum in eodem cap. 4. satis clarè monstrat, dum dicit altitudinem meridianam stellæ minimam à se observatam eodem instrumento, modumque observationis delineat; at maximam non potuisse observare, quod sextans illuc non pertingeret, & alijs instrumentis caruerit, adeoque ad maximam altitudinem exprimendam utitur observationibus Hainzelij, tanquam suis: eo quod quadrante olim suo habitæ sint. Verba Viri sunt. Altitudines quoque eius præsertim meridianas cum fedulò unà dimeriri fategerim, nullus quadrans idoneus, aut aliud instru-



mentum huic officio propriè deputatum ad manus erat, quo intermediente id ipsum satis præcisè assequeretur. Vfus sum itaque hoc ipso sextante pro altitudine eius citima cum in meridiano infra polum collocaretur exploranda. Supremum enim quando vertici appropinquabat hoc organo ob nimiam tū stellæ altitudinem, qua senis saltem gradibus à zenith caput reclinabatur, capere, non licuit; cum arcus maximus, quem instrumento applicueram, solummodo sextam circuli partem adimpleret, *hæc ibi: sed post multa hæc rursus subiungit.* Verum enimvero quoniam stellæ huius altitudinem non saltem minimam: sed & maximam circa verticem in consiliū adhibere in primis vtile est. Nosq. instrumenta tam altè stellas mēsurantia, quæ iustæ essent magnitudinis, tum non habuerimus, vt antea quoque dixi mutuabimus quasdam obseruationes per quadrantem maximum propè Augustam vindelicorum olim ad desiderium spectatissimi consulis Pauli Hainzeli, extractum, quas ipse semet sedulò denotauit. Hæc Tycho, postquam stella desijt a anno duodeuigesimo. Fatetur ergo is apertè toto stellæ tempore sibi æfuisse instrumenta altitudinis eius maximæ dimetiendæ, quibus postea abundauit. Et minimam altitudinem nunquam aliter quam suo illo imperfecto sextante sumptam, ac obseruatam. Confirmant hoc ipsum, quæ dicit Tycho cap. eod. 4. \* Animaduerti inquit subsequētib. aliquot annis postquam multo plura, variaque organa construi curassem, annu ergo aliquot intercessere inter eam stellam, & noua instrumenta Tychonis; verum post;

primum.



primū scriptū ad finem nouæ stellæ decem vix menses  
intercesserēs, noua ergo instrumenta non nisi post stellæ interi-  
tū asequutus est Tycho. scriptū vero primū Tycho-  
nis absolutum fuit mense Maij anno 1573. ut ex eius cal-  
ce elicitur: sed forte verba aliquot subsequētibz an-  
nis, in aliū sensū alij detorquebunt. At certè & scrip-  
tū secundū, et primi emendationem multis post annis fa-  
cta esse aperiunt, quæ dicit Tycho in calce cap. tertij pag. mi-  
hi 333. Verba sunt. Quæ, & ego in prima iuuentute  
de hac ipsa stella quædam effuderam potius, quàm de-  
liberatè, & constanter conscripseram. Quæ licet quo  
ad situm eius æthereū veritati apprimè consona fue-  
rint, & nonnulla ab apparentijs eius non aliena conti-  
nuerint, tamen cum ad exactam normam illic omnia  
non sint explanata, atque suprema lima expolita (ne-  
que enim eo nomine exarata erant, quòd in publicū  
emittere decreuerim, amicorū saltem efflagitatio-  
nibus eo impulsus) quicquid est mihi ipsi nunc non sa-  
tis facit, nec ad rei propositæ magnificentiam, tantiq;  
miraculi penitigrem descriptionē sufficere censetur.  
Idcirco quæ ex obseruationibus tam proprijs, quàm  
aliorum circa hanc stellam mathematicè consideran-  
da veniant, nunc maturiore iudicio, atq; magis exqui-  
sita, vti speramus, trutina expendemus. Ex his Tycho-  
nis verbis satis clarum redditur, primū scriptū in prima iu-  
uenta; secundū scriptū, adeoq; & primi ac eius obseruatio-  
num emendationē in matura demum ætate peracta esse. quod  
tēporis interuallū nō paucorū mensium, sed multorū anno-  
rū esse quis nō vult? hæc de primo. Secundū erat emendationē  
prio-



priorū observationū ex nouis instrumētis nō integra fide esse factā, quod modo cōsideremus. Qua ergo ratiōe Tycho emendauerit priores observationes in 2 scripto stella iā elapsa ita ipse indicat c. eod. 4.\* Animaduerti inquit, nihilominus subsequentibus aliquot annis postquam multo plura variaq; organa construi curassem, præsertim beneficio sextantium Trigonorum, quorum aliquam ideā superiore capite expressi, distantias stellarum hoc instrumento acceptas pauculis quibusdam minutis iusto ampliores extitisse; obseruando videlicet easdem binas stellas, huc Captopeie, siue alterius asterismi p vtrunq; instrumentum, tum vetus illud; tum nouum sextantem nulli parallaxi obnoxium. Ex quibus verbis patet emendationem priorum observationum ex posterioribus instrumētis hac ratione ductum; quod obseruatum sit quot minutis singula instrumenti veteris apertura excederent easdem nouorum instrumentorum, adeoq; exactiorum aperturas, totq; minuta ex prioribus observationib. subtraxit, ut emendatas redderet. Aduersus tamen hunc Viri progressum multa occurrunt, primo quidem illud in contrarium, quod elapsas iam diu observationes ex coniecturis emendare haud sit tutum; præsertim cū de parallaxi ambigimus, at secundo est contra Tychonem, quod nedum distantias stelle nouæ à fixis, quas in priore scripto tradidit, correxit, sed multas in secundo scripto adiecit nouæ stellæ à fixis distantias, quarum in priore nusquam meminerat; proindeq; tum non peregerat; nam non omittuntur obseruationes a qua pertinentes à phænomena obseruata, cum de ipsi scribitur, neq; præsertim Tycho, diligens Scriptor observationum suarum



rum ommississet. Sed magis explico, exponoq; obiectionem. Tres tantum memorat in primo scripto observatas stellæ nova distantias à fixis, scilicet à schedir, à lucida cathedræ, à flexura, verba eius refero in secundo scripto\* Distantiam inquit huius stellæ à fixis aliquibus in hac Cassiopeiæ \* pag. 385. constellatione exquisito instrumento, & omnium minorum capaci aliquoties observavi. inveni eam remoueri ab ea, quæ est in pectore schedir, appellata 7. part. 55. min. à lucida verò cathedræ part. 5. min. 21. à flexura deniq; & ea, quæ iuxta Ithia 5. grad. 1. min. hic ibi. neq; ab alijs stellis sumptas distantias memorat, & ne innuit quidem ergo neque observauerat; cur. n. ommitterentur? ad tegendam forte suam diligentiam, & ad minuendam notitiam veritatis, quam ipse toto animo tum aperire studebat? nihil minus. Verisimile. in censura quoq; eius primi scripti solas distantias à tribus Cassiopeiæ notat: aliquas alias habitas, ac suppressas, ne indicat quidem. Tum autem secundum scriptum conscribebat, ubi stilum laxavit, & nihil ferme omisit, quod ad rem pertineret. hoc autem præsertim pertinuisset, ut constaret, quæ ratione alias distantias in c. 4. adiectas ipse hausisset, & unde tot annis post stellæ interitum. verba sunt. Secunda ubi distantias trium Cassiopeiæ stellarum ab hac nova eas paulo aliter tunc adhibui, quam cap. 4. à nobis correctiori Trutina limitatæ sunt. Cum ergo existentis stellæ distantias à solis tribus stellis Cassiopeiæ observauerit; quæ ratione in secundo scripto cap. 4. distantias à novem fixis subiecit Cassiopeiæ stellis, scilicet à prima, quæ in capite; à secunda, quæ in pectore, seu schedir; à tertia, quæ in cingulo; à quarta flexura; à quinta



ta, quæ in poplite : à sexta in crure ; à septima in extremitate pedis ; ab undecima in erectione sedis : à duodecima lucida cathedra . Vnde eas hausit Tycho ? non ex priorum emendatione, cum prius non fuerint capte, et observata : non autem ex observationibus, novis instrumentis peractis : quoniam stella iam abierat ; non ergo bona fide agit nobiscum Tycho cum diligenter eas expositas asserit, verba sunt . Intercapedines inquit novæ stellæ à novem principalioribus Cassiopeiæ diligenter conquiritas, & ob prædictas causas debito modo limitatas quâ tum videlicet reliquis stantibus Trigonici nulli ambiguitati subiecti suggererant, experimentatione ad stellas consimilem ferè obtinentes remotionem diligenter instituta, nunc exhibebo . Quæro ego itaq. rursus num sextantes Trigonici suggere eas distantias novis observationibus, an priorum emendatione ? & non novis ; cum durante stella non obtinuerit instrumenta nova Tycho ; non priorum emendatione, cum non adfuerint observationes priores ; ergo ex mera coniectatione eas sumpsit Tycho, ut eius etiam verba subindicant ; at longe abest coniectatio à certitudine, quam observationes exigunt . Verum (quod adhuc maius est) neque præcedit emendatio ritè procedit . Nam ex ijs, quæ dixit Tycho, & nos in hoc ipso capite retulimus, crescebant observationes instrumenti prioris supra posteriora instrumenta aliquot minutis, & ideo distantia à stellis fixis nova stellæ priori instrumento capta diminuenda erant totidem minutis . hinc priore instrumento cum observatum esset distare stellam novam ab ea in prætere Cassiopeiæ grad. 7. 55. in secundo scripto emendavit distare grad. 7. 50. 30. pariter di-



Si antiam à lucida cathedrâ tum captam grad. 5. 21. emendatam restituit grad. 5. 19. decreuit, & hic distantia emendata, licet non ex proportionem prioris decrementi; debuisset enim ex ea proportionem emendata distantia esse grad. 5. 17. <sup>22</sup> in uniuersum ergo emendatas distantias oportebat esse minores prioribus, at in distantia stellæ nouæ à flexura contrarium accidit; prior enim observatio fuit grad. 5. 1. at in emendatione constituitur à Tycho grad. 5. 2. crescit itaq; emendata distantia Contra Viri dogmata; adeo ut emendationes eius nedum in decremento non seruent statam proportionem; sed etiam aliæ decreuant, aliæ crescant supra priores observationes. Nihil ergo certi; immò aliquid falsi; at esto falsum in articulo. Vale ergo nascitur illa tanta Tychonis confidencia, qua distantias exactas & ne scrupulo quidem deprecatur, protestatur verba sunt, Hæc inquã fuerunt huius infirmi sideris ab illis mundo coquis sibi proximis re-motiones exactè denotare & iusta trutina aliquoties recognite; adeo quod nihil addubitem eas ita accuratas, atq; præcisas esse ut nullius scrupuli cis, vel ultra in illis lateat deuiatio Ita ipse; at amore positionis suæ adductus potiusquàm geometrica certitudine loquitur eum in modum viri. in quo facile est detegere nouitatis studium, & ab antiqua schola ab alienatione, à qua interdum abripitur, ut in Antitychone quoq; notauimus. Concludo considerationem. Non fuit Tycho tempore stellæ is instrumentorum apparatus, qui postea; neque ea observationum constantia; cum eas ipsemet reprehendat, neque tanta emendationum fides, ut præferre oporteat Viri observationes ceterorum obser-



uationibus, et cum nonnulli fateantur diuersam stellam à polo distantiam in superiore, & inferius meridiano obseruatam, non necesse sit contrarium credere Tychoni; qui (diligenter eius collatis, & expensis dictis) suarum ipsiusmet obseruationum fidem suspectam reddit.

## C A P V T V I I I.

Plura errata Tychonis in hac secunda comprobatione deteguntur.

**H**Æc, quæ proximo capite eleuando fidem obseruationum Tychonis dixi, digressionis cuiusdam loco dicta sint, & ad abundantiam solutionum, ceterum retineo antiquam hypothesin, quæ est admissis etiam potioribus obseruationibus stellam demonstrari sublunarem. et ita in capite tertio & quarto retenta Tychonis obseruatione solui argumentum eius; licet neque hypothesin relinquere abudicando fidem obseruationibus Tychonis nunc ea in parte, in qua alias habet mathematicorum peritorum repugnantes. Esset enim dare alijs obseruationibus potiore, & præstantiorem palmam, ac sedem, non autem potiores dimittere, quarum admissionem hypothesi operis pollicetur. at nunc consideremus non nulla, quæ in deductione rationis dicit Tychoni, quàm illa ab acriua geometrica recedant, ut intelligatur plus multo in mathematicis quàm par sit, huic viro tribui.

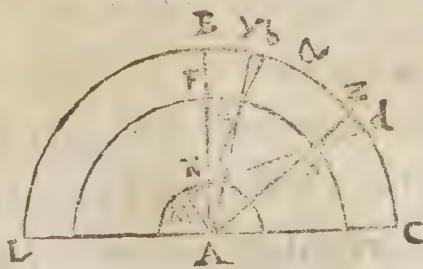
Primo ergo quæ de parallaxi origine dicit; pendere scilicet illam ex terræ crassitie; propter quam differunt lineæ &

centro eius, & à puncto circumferentię protractę, vera sunt; ea enim dempta crassitie nusquàm, & nunquam erit parallaxis: at dum primam figuram instituit, ex qua demonstraret quanta differentia inter distantias stellę nouę ab eadem stella fixa in superiore, & in inferiore meridiano intercessura sit, aberrat à vera figura, cum illę stellę non fuerint in meridiano cum stella noua. Vnde sese emendauit Tycho in posteriore parte capitis noua descripta figura, & accommodatiore. interim tamen quicquid ex prima figura dixit, totum superuacaneum fuit, quod vitium solet abesse ab exactis mathematicis: at expendamus, quos non emendauit errores. in indaganda ergo parallaxi in maxima altitudine\* incipit. parallaxi in ratione in suprema altitudine: hæc habet.

\* pag 420.

Datur inquit angulus RNA. ex complemento altitudinis maximę P. 5. 50. conueniens enim est, si siel verba. Ita altitudo minima fuit P. 27  $\frac{3}{4}$  altissimam euadere P. 84  $\frac{1}{2}$  polo in loco intermedio P. 55. 58. consistēte.

Alnu linem maximam stellę posuit distantem grad. 6. Censura. in primo scripto, & in secundo, ut supra lib. primo cap. 3. ut videatur Tycho sibi ipsi repugnare. at esto nō exactè in alijs locis loquutum: accertè ex datis non rectè nunc colligit distantiam g. 5. 50. ex minima altitudine, & ex parallaxi ibi assignata, quod ita cōtrabit. repōita figura prima Tychonis, in qua vertex B. Tychonis Horizon. LAC. stella minima altitudine iuxta eleuationem lunare in H. locus eius





visus d locus verus Z. i altitudine max. stella i G. eius locus  
 visus b. locus verus Y. polus mundi a. si naq. altitudo stella  
 visa in minima altitudine arcus C d. grad. 27. 45 ex obser-  
 vatione Tychoonis, qui observavit procul dubio locum visum,  
 quem instrumento inspexit. est autem Z a. parallaxis gr.  
 0. 58. 31. ut ipsemet deducit. est itaq. totus arcus C Z.  
 scilicet altitudo loci veri stella grad. 28. 43. 31. quoniam  
 arcus a C. altitudo scilicet poli Tychoonis est grad. 55. 58. re-  
 stat a Z distantia loci veri a polo grad. 27. 14 29. & iā  
 tantum est arcus, a Y. distantia loci eiusd. veri stella in me-  
 ridiano superiore a polo, ponitur enim stella immota proprio  
 aliquo moto, at B a distantia verticis Tychoonis a polo est g.  
 34. 2. deiraēt ergo gradibus 27. 14 29. ex grad. 34.  
 2. scilicet arcu Ya. ex B a. restabit BY. distantia stella se-  
 cundum locum verum a vertice grad. 6. 47. 31. quaratur  
 nunc parallaxis Yb. siue angulus AGN. in suppositione eius-  
 dem altitudinis lunaris semid. 52. In Triangulo ergo ANG  
 dantur duo latera AG. AN. & angulus ab ipsis contentus  
 ergo dantur reliqui duo anguli singuli ex Canone Trigonome-  
 trico. progressus autem operationis. cum angulus GAN. ve-  
 ra distantia stella a vertice sit grad. 6. 47. 31. erunt reli-  
 qui duo anguli AGN. ANG. simul grad. 173. 12. 29. cuius  
 dimidium 86. 36. 14. huius autem tangens 1685130  
 latus autē AG. 52. quarum partiū AN. est 1. aggregatū er-  
 go laterū est earundem partiū 53. dimidiū aggregati 26. 1/2.  
 differentia inter huiusmodi dimidium, & alterutrum laterū  
 25. 1/2. erit ergo regula aurea iuxta Canonē nunc Trigoniciū

1. ter.

2. ter.

3. ter.

4. ter.

26 1/2

1685130.

25 1/2

1621540. Tangens dif-

feren-

ferentie anguli alterutrius à dimidio aggregati angulorum; est itaque ea differentia grad. 86. 28. 15.

Quia differentia detracta ex dimidio aggregati angulorum scil. ex g. 86. 36. 14. restat angulus AGN. minor duorum g. 0. 7. 52 cūctus itaq. est arcus YB a deoq. distantia visa stella à vertice in max. altitudine est g. 6. 55. 30. pro g. 5. 50. quātiā ponit Tycho. notemus nūc sigillatim errores eius in his verbis.

Primus error est dum distantiam à vertice verā facit g. 5. 1. error. 50 & est ex eiusdem dati g. 6. 55. 30. maior scil. g. 1. 5. 30.

Secundus error est dum deducit ex minima altitud. altitud. max g. 84. 1. scil. g. 84. 10. at debebat suo ipse modo deducere g. 84. 11. hic n. est progressus. altitud. minima g. 77. 45. detrahatur ex altitudine poli g. 55. 58. restat g. 28. 13. distantia stelle utriq. à polo ex hypothesi Tychonis, quod polus sit in loco intermedio. detractis itaq. g. usque 28. 13. ex distantia poli à vertice Tychonis g. 34. 2. restat distantia stelle à vertice Tychonis g. 5. 49. qui detracti ex g. 90. relinquunt altitudinem maximā stelle scil. ab horizonte g. 84. 11. pro g. 84. 10. quot ponit Tycho diffinitaq. intercedit vnus minutus parua quidē differentia. atque tamē recedat ab acrimia geometrica.

Tertius error est in illis verbis (polo in loco intermedio p. 55. 58. consistente) supponit consistere polum in loco intermedio inter maximam, & minimam altitudinem; at in suppositione parallaxis (veluti nunc) lunaris non potest polus in intermedio locorum visorum in superiore, & inferiore meridiano consistere ob inequalitatem parallaxis in distantia à vertice inequali; recedit ergo à positione sua interim facta Tycho a deoque implicat progressum ipse suum. contra pariter acrimiam geometricam.



Argumen-  
tum novū  
refraccio-  
nis.

At (quod est maximè considerandum) hic ipse progressus exhiberet nobis argumentum refractionis tum satis conspiciuae; nam dicit Tycho (ut exposui) lib. primo sup. cap. 3. stellam distitisse tum ad summum grad. 6. à vertice in maxima altitudine; distantia ergo, quæ tum apparuit fuit grad. 6. at nunc colligitur in suppositione altitudinis lunaris distantia vera grad. 6. 47. 31. Siq; fuerit elementaris multo maior adhuc erit ea distantia; ergo locus, in quo visa fuit stella propior fuit vertici quàm locus verus g. o. 47. 31. fuit ergo differentia ea ex refractione, non ex parallaxi ex superius demonstratis \* at reliqua iam prosequamur loca.

\* li 1. c. 25.

Tych. ver-  
ba.

Neq; enim refert, siue hic veris, siue visis utamur altitudinibus (si qua intercederet differentia) res enim redit eodem; cum in vno, vel altero gradu discrimen parallaxeos, quod inquirere intendimus, per modicum sit.

Censura.

Imò refert non confundere veras, & visas altitudines, ubi id unum intendimus veram à visa altitudine distinguere; neq; redit eodem res licet in vno, vel altero gradu, & ob periculū ne pervertamus verā, & visā altitudinem, cum etiam aliud periculum immineat, ne (si maiorem distantiam à vertice pro vera; minorem pro visa accipiamus) parallaxim in refractionem commutemus; vel si contra commutemus refractionem in parallaxim: praterquam, quòd acriter a mathematica non patitur, cum recta via patet per distortam ire, & fallacem. Sed quid plura? nonne differentia conspicua utriusq; constat cum ex processu Tychoenis distantia stella à vertice sit grad. 5. 50 seu verius 5. 49. at iuxta nostrum veriorē processum ex datis ipsius Tychoenis

vera



vera distantia gr. 6. 55. 30. adeoq. intercedat differentia grad. 1. 5. 30. rursus parallaxis in maxima altitudine nobis oborta est m. nutorum 7. 59. at Tycho ni min. 6. 43. ut ipse statim subiungit. supponendo angulum BN b. grad. 5. 50. cum supponere oporteat ex viri etiam dat. s. grad. 6. 55. 30. ut diximus. \* Et hic ergo duo sunt alij errores Tycho nis. \* 4. Error. quareus est dum asserit non differre, si vera altitudo pro visa Capiatur; at satis differt, & refert. \* Quintus est dum \* 5. Error. parallaxim in maxima altitudine facit min. ut. 6. 43. at est m. nutorum 7. 59. multa interim transilio eorum, qua in progressu iuxta primam figuram differt Tycho. hoc unum expendo, dicit is itaq. dum annititur demonstrare stellam fuisse Ulira Saturni orbem.

Conueniens idcirco est, magisq. probabile, ut verba Tycho nis. exilibus hic inniratur Tecmyrijs stellam ipsam Saturni Sphæram, licet remotissimam, transcendit. Censura.

Dum Tycho ad maiorem probabilitatem ostensionem hanc suam reducit, à necessitate remouet. quantum ergo hac conueniunt cum illa geometrica necessitate, quam ab initio iactauit in his pps. probationib. se adducturum, qua mutes homines, ac stupidos redderet, ac inscios quo se verterent in bil tale in probabilibus rationibus, que ad dialecticum solum gradum nequaquam ad demonstratiuum pertingunt. licet autem totam retorquere rationem ex datis Tycho nis ipsius adijciendo solum vrum, quod antea nos monstraui mus: est ergo retorsio. stella ob suam immobilitatem non potuit esse in ullo orbium celestium nisi in sphaera octaua extiterit. hoc non semel contendit Tycho, & in calce probationis secundæ pluribus probare nititur, concluditq. ostensionem suam hunc in



*modum. Quo circa cum stella hæc eandem intercapedinem nullo prorsus minuto variatam non consisteret infra has immota. Est itaque ex Tychone propositio hæc necessaria. Si stella nova fuit celestis, fuit in octava sphaera necessario ob eius scilicet immobilitatem.*

*At stella nova non fuit in octava sphaera necessario, hæc enim propositio solum, ut probabilis affertur non, ut necessaria; ergo stella nova non fuit necessario celestis fuit scilicet solum contingenter, seu melius probabiliter celestis. At rationes, quæ probabiliter tantum concludunt celestem fuisse illam stellam, quomodo geometricam illæ necessitatem includunt? quomodo insolubiles sunt redduntq. mutos, & stupidos homines, ut nihil aduersus dicere, & ne mussare quæ queant? non simul hæc stant quæ modo dicit de probabilitate, & quæ antea dixit de necessitate Tycho.*

*Nunc aliqua eius dicta post secundam descriptionem expendamus, quæ quidem figuratio rectæ & certæ investigationi multo est accommodatior; nec dissimulat à nostra, quam supra in quinta, & postrema indagine exhibuimus. Quare verba primo loco expendo, & reprehendo, sunt subiecta.*

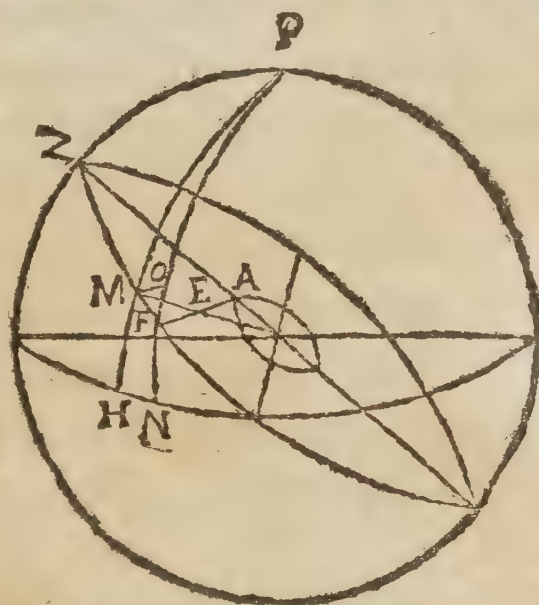
Verba Ty-  
chon lib. I  
cap. 43.

*Cum nullum sit veræ, atq; visæ ascensionis quarta cunq; fuerit parallaxis in circulo aliquo verticali discrimen.*

*Dicit itaq; Tycho ex parallaxi quâta curq. verticali nullam nasci inter veram, & visam ascensionem differentiã, at quã hoc sit falsũ ex Antitychone satis patet lib. primo cap. primo in primo præambulo ad secundum ordinem definitionũ; at rem hîc repetamus, in memoriamq. reducamus, sub oculos eam ponentes. Sit itaq; meridianus PZ. in quo Polus P.*

*cuius-*

de quolibet verticali, ut verba sonant Tychoonis.



61.46.45.

Tycho venditat nunc nobis uisam declinationem pro ue-  
ra. nam pag. mibi 331. ex obseruata altitudine minima stel-  
le grad. 27. 45. deducit declinationem stelle hunc in modū.  
detrabatur altitudo grad. 27. 45. ex poli altitudine Tycho-  
nis grad. 55. 58. restant grad. 28. 13. pro distantia stelle  
à polo. detrahatur distantia hæc à quadrante, scilicet à gr.  
90. restat distantia stelle ab æquinoctiali g. 61. 47. & cer-  
tè dum stelle altitudinem instrumento sumpsit, stelle uisæ,  
lociq; eius uisi altitud. nō ueri sūpsit: instrumento enim in-  
spicitur phenomenon in loco uiso, non uero, nisi cum uerus,  
& uisus locus sunt unus, et idem; declinatio itaq. est eius-  
dem loci uisi; cum enim altitudo minima loci uisi detrahatur  
ab altitudine poli, restat distantia à polo eiusd. loci uisi, & cū

distan-





uationis; ea ablata à declinatione vera relinquit visã  
P. 60. 48. 14.

Contrarium est faciendum atq. Tycho. quoniam ergo vi Censura:  
sa declinatio est grad. 61. 46. 45. & parallaxis reperta est  
grad. 0. 58. 31. Si hæc visæ declinationi addatur, prouenit  
vera declinatio grad. 62. 45. 16. non 60. 48. 14. ut di-  
cit Tycho; at verò quoniam visa stellæ nouæ distantia à stel-  
lis fixis nunc quæritur & confertur, ideo absq; ullis calcu-  
lis accipienda sunt pro declinatione visa stellæ in minima alti-  
tudine grad. 61. 46. 45.

At in supremo meridiani situ erat aspectus diuer- Verba Ty-  
sitas min. 6. 43. chonis.

Iam vidimus, & hic labi Tychonem. esse vero grad. 0. Censura.  
7. 59. in eiusmet hypotthesi.

Quæ addita ad declinationem nouæ stellæ veram è Ty honis  
superficie terræ apparentem indicat part. 61. 53. 28. vera.

Est declinatio vera ut proximè deduximus ex hypothe Censura  
si lunar. altitudinis grad. 62. 45. 16. cui si addatur paral-  
lax grad. 0. 7. 59. erit visa declinatio in superiore meri-  
diano grad. 62. 53. 15. non 61. 53. 28. ut is dicit.

In supputationibus differimus ob differentiam positionū. Annotatio  
adeoq. datorum: fateor tamen interdum ex mea supputatio-  
ne differre integro gradu, & amplius & isas distantias stellæ  
ab eodem astro in superiore & inferiore meridiano: verum  
non prosequor calculos ad tedium legentium, & operis proli-  
xum vitandam.



## CAPVT IX.

Ratio annexa secundę comprobationi in calce  
eius à Tychone; quòd stella fuerit in octa-  
ua sphaera, eiusq; solutio.

**T**ychon in calce secundę comprobationis nouam rationē  
subijcit ad ostendendum stellam in octaua sphaera  
extitisse; est autem quoniam si stella illa non fuisset  
inter fixas, atq; ipsa quoq; affixa, spatio tēporis, quo perstitit,  
distantiā à stellis fixis mutasset: eo quòd sexdecī circiter mē-  
sium interuallo stelle fixę motę sunt suo ipsarum motu mi-  
nuto uno, & ferē sexta unius minuti parte; ex quo mo-  
tu recessisset ab ea stella, quę in pede Cassiopeie min. fermē  
uno; & contra lucida cathedrę tanto propius ad eam ac-  
cessisset.

Respondeo rationi. vnum supponitur à Tychone, quod  
nusquam video ab ipso demonstratum, neque (credo) ab a-  
lio demonstrabitur; non posse aliquem Cometam, aliamque  
impressionem sublunarem sequi semper aliquam eandem stel-  
lam fixam; vt de aliquo cometa dicit Aristoteles. Si hoc de-  
tur facile est ponere sublunarem stellam, & quòd tamen  
retinuerit eandem à singulis fixis distantiam: cum enim  
pari motu semper eandem sequatur fixam, idem interual-  
lum ab omnibus fixis retinebt. at dicent Tychonici falsum  
esse, quod Aristoteles asserit, replicabimus, nos quousque

contrarium non demonstrent, potius fidem habituros Aristotelis, quàm illis. Cum observationem à se eius rei factam testetur. Earum enim inquit, quæ sunt in femore canis stella quædam habuit comam obscuram tamen: intendentibus enim in ipsam, hebes fiebat lumen; adijcientibus autem sensim visum, maius. Hæc ille. quæ sanè impressio vnà cum stella illa canis eandem semper seruauit distantiam à stellis singulis fixis. ac certè denegare fidem hystoricæ attestationi Aristotelis est virum insignem instar nebulonis traducere.

Addo deinceps, me nunquam oppigneraturum fidem pro ea exactissima veritate observationum suarum, quam dicto loco profitetur Tycho, quòd neque minuto errauerint. in Antitychone libro secundo capite decimoctauo demonstrauit aliquas pluribus minutis aberrasse, etiam postquam instrumenta ea præstantiora obtinuit: multo magis tum, cum instrumento eo obseruauit, quod fatetur ipsemet aberrasse pauculis minutis pag. 341. nedum scilicet vnicò minuto. Et causam erroris posuit pupillæ à plano instrumenti remotionem; quam non emendauit, cum neque cognouerit, quid importaret ex capite quarto huius libri, quòd reijcio legentem. aliam præterea addo attestationem Tychonis huic repugnantem dicto; dicit enim in tertia comprobatione, stellam nouam repertam ab Hainzelio, suo illo maximo quadrante in principio Ianuarij altiore vno minuto, quàm antea, & ex consequenti remotiorem à vertice suo antea vno minuto, quàm initio Ianuarij. quòd si distantia stellæ à verticali puncto eadem non perstitit sumpto exactissimo illo quadrante, prout.





non parallaxim non minorem lunari patiens in superiore,  
& in inferiore meridiani parte inæqualiter distet à polo sen-  
sibilisq. differentia.

Si igitur nova non distat inæqualiter à polo in summa, &  
in minima altit. sed æqualiter omnino, ergo stella nova non est  
passa parallaxi lunari non minorem scil. non est passa paralla-  
x. æqualem lunari, multoque minus maiorem ea.

Minorem primo loco probat ex observationibus Pauli Ha-  
inzelij, qui cum repetitis observationibus caperit maximam,  
& minimam stellæ altitudinem, eas semper eiusmodi reperit-  
que (si ex maxima altitud. line minima detraheretur, quod-  
que relinqueretur scilicet bisariam, & ei quod provenie-  
bat minima altitudo adungeretur) reddet aut altitudinem poli  
Augustæ: pariterque si dimidium semiarci inter maximam,  
& minimam altitudinem detraheretur ex maxima altitudi-  
ne, proveniebat itidem altitudo eadem poli semper scilicet grad.  
48. 22. is enim arcus idem est prorsus cum altitudine poli,  
que ex circumularibus stellis semper apparentibus in utroq;  
meridiani semicirculo observatis colligitur: altitudo enim ma-  
xima observata ab Hainzelio ponitur à Tychoe grad. 76.  
34. 30. minima grad. 20. 9. 30. differentia ipsarum itaq;  
grad. 56. 25. dimidium eius grad. 28. 12. 30. Cui si adda-  
tur minima altitudo, resurgent grad. 48. 22. 0. quæ est ip-  
sissima altitudo poli Augustæ, ubi Hainzelus observavit.  
Maiorem autem probat descripta figura parallaxis, in qua  
ostendit parallaxim in maxima altitudine, si in orbem lunari  
stella fuisset, distans, scilicet à centro semidiametris. 52. fu-  
turam fuisse minut. 15. 21. & in minima altitudine fuisse  
futuram grad. 1. 2. 4. Concludit itaque altitudinem poli de-  
dictum.



ductum iri grad. 47. 43. pro grad. 48. 22. quæ differentia satis conspicua fuisset. Est autem progressus ad hoc demonstrandū Tychonis. in suprema altitudine fuit parallaxis stellæ grad. 0. 15. 21. quæ propius ad polum accessisset; fuisset itaq; altitudo maxima gr. 79. 19. (nempe spectis secundis nouen) in minima altitudine parallaxis fuit gr. 1. 2. 4. quæ remoti à polo apparuisset, quā fuisset verè. Quare altitudo minima fuisset grad. 19. 7. proximè. Quorum altitudinum maxime, & minimæ differentia est grad. 57. 12. dimidium. 28. 36. quod dimidium iunctum minimæ altitudini visæ produceret poli altitudinem grad. 47. 43. hæc ibi Tycho. at non contentus stellam supra lunam fuisse, ostendit etiā extitisse supra solem ex parallaxi: at etiam supra Saturnum, licet non ex parallaxi hoc, sed ex immobilitate. supra solem autem fuisse ostendit, quoniam parallaxis iuncta in sole fuisset minut. 3. <sup>2</sup> quæ differentia intulisset poli altitudinem solum grad. 48. 20. pro 48. 22. quod sanè discrimen detexisset quadrans ille maximus. Hic est Tychonis in tertia comprobatione progressus.

## C A P V T X I.

Soluitur tertia comprobatio Tychonis.

**R**atio hæc, ut proponitur facilis est solutionis, minori enim falsæ innititur. Etenim ex omnium ferè observationibus inæqualiter distat à polo si ella in inferiore, & superiore meridiano, & ex observationibus

Pauli

Pauli Hainzelij, quib. utitur Tycho, si ut sunt relinquatur, non pro arbitrio mutantur, veluti facit Tycho (quo id iure ceteri viderint) Dispicimus nunc primo differentiam, quæ in singulorum fermè observationibus reperitur, postea distinet, ac singillatim respondebimus rationi. iuxta ergo observationes Peuceri, & Schuleri differentia inter distantias à polo fuit minorum  $9 \frac{1}{2}$  nam Vuitembergæ obseruauerunt altitudinem maximam grad. 79. 56. minimam grad. 23. 33 detracta igitur hac ab illa restant grad. 56. 23. quorum dimidium est 28, 11. 30. quibus gradibus iuncta minima altitudo facit grad. 51. 44 30. pro poli altitudine, at est poli Vuitembergæ altitudo grad. 51. 54. ut vidimus supra; differentia ergo est minorum  $9 \frac{1}{2}$  quorum duplum est tota parallaxis scilicet minut. 19. ut hoc alio modo inuestigabimus. posita minima altitudine grad. 23. 33. Si ex altitudine ipsa poli detrahatur (ex grad. scilicet 51. 54.) restant grad. 28. 21. qui adiecti altitudini poli reddunt altitudinem maximam stellæ grad. 80. 15. quæ differt ab altitudine maxima instrumento capta (fuit ea grad. 79. 56.) differt inquam minutis 19. quæ differentia dupla est minorum  $9 \frac{1}{2}$  deductorum in superiore proxima indagine.

Landtgravius Hassiæ obseruauit minorem differentiam, scilicet sesquiminuti. Totam autem parallaxim trium minorum id ipsemet fatetur \* at facile etiam deduci potest ex altitudinibus ab ipso obseruatis minima, & maxima. Elias Camerarius parallaxim obseruauit, ut concludunt altitudines maxima, & minima ab ipso captae mense Nouembris 1572. minut. 10. adeoque distantia a

\* In literis primis ad Peucerum



poli apparens, differebat minutis 5. à vera. etenim maxima altitudo fuit grad. 80. 30. minima grad. 24. 8. & altitudo poli ponitur grad. 52. 24. Si ergo minima altitudo stellæ detrahatur ex altitudine poli restant grad. 28. 16. qui additi poli altitudini reddunt maximam altitudinem ex colculo grad. 80. 40. ut instrumento capta fuit solum gr. 80. 30. ergo intercedit differentia, scilicet parallaxis minorum 10. atq. minut. 5. intercessere inter veram, & apparentem poli altitudinem ex stella nova captam. quod ita clarius deducetur, & apertius. maxima distantia capta instrumento ex minima instrumento capta detrahatur, scilicet ex gr. 80. 30. detrahatur grad. 24. 8. relinquerentur gr. 56. 22. quibus sariam sceti exhibebunt grad. 28. 11. hisq; minime altitudini adiecti constituent poli altitudinem grad. 52. 19. maiorem scilicet vera minutis 5. ut antea dicebatur.

Georgius Buschius parallaxin habuit minorum 20. differentiam apparentis poli altitudinis à vera minorum 10. in altitudine enim poli grad. 51. 10. caput poli maximam altitudinem grad. 79. 20. & minimam grad. 22. 40. Si ergo hæc ab illa detrahatur, restant grad. 56. 40. quorum dimidium est grad. 28. 20. hi autem gradus additi minime altitudini conficiunt altitudinem poli visam grad. 51. 0. at vera erat grad. 51. 10. intercedit ergo differentia minut. 10. parallaxis verò tota est minorum 20. ut eo modo elicietur quo superioris parallaxes. Erasmus Rheinoldus observavit in altitudine poli grad. 51. 18. altitudinem maximam grad. 79. 30. altitudinem minimam grad. 23. 2. Ex quibus iuxta methodos adhibitas hauriemus differentiam altitudinis poli visæ à vera minut. 2. totam autem parallaxin

sim minutorum 4. Adamus Vrsinus in altitudine poli gr. 49. 24. observauit altitudinem maximam grad. 79. altitudinem minimam grad. 22. ex quibus parallaxis elicietur gr. 2. 12. differentia inter altitudinem poli veram, & visam grad. 1. 6. ijsdem methodis, & modis: at hic denuo progressum ponamus. detracta minima altitudine ex maxima super sunt grad. 57. 0. dimidium est grad. 28. 30. qui grad. additi minimæ altitudini reddunt poli altitudinem apparentem grad. 50. 30. at vera erat grad. 49. 24. differentia ergo intercedit grad. 1. 6. parallaxis verò tota est grad. 2. 12. etenim detrahamus poli altitudinem grad. 49. 24. ex altitudine maxima, restant gradus. 29 36. qui rursus ex poli altitudine eadem detracti relinquunt poli minimam altitudinem grad. 19. 48. at erat grad. 22 parallaxis ergo fuit grad. 2. 12. ut dicebatur.

Paulus demum Hainzelius, & ipse parallaxim vsq. minuti, & quinq. sextarum insuper partium passus est; licet Tycho nullam in eius observationibus fuisse contendat, ea q. de causa aliam extenuat, aliam ampliat observationem. verum dum id ius usurpamus mutandi pro arbitrio observationem: facile erit, uel tollere, uel inducere quam libeat parallaxim; at observationib. in suo ipsarum statu relictis, dico parallaxim saltem min. & 4. quintarum eius partium accidisse Hainzelio premitto autem observationes eius anni 1573. die tertia & die quarta Ianuarij simul iunctas refractioni fuisse obnoxias secundorum 40. maxima enim altitudo die quarta fuit grad. 76. 35. die verò precedenti altitudo minima observata fuit. grad. 20. 9. 40. procedendo itaq. ex hac minima altitudine, si ipsa detrahatur ex poli altitudine grad. 48. 22.



restant grad. 28. 12. qui additi poli eadem altitudini. faciunt grad. 76. 34. 20. pro maxima altitudine, qua differt ab obseruata grad. 76. 35. dictis quadraginta secundis, quot apparuit stella propior vertici, quam fuerit. ac apparere phenomenon propius vertici, quam oporteat, est ex refractione, eminet ergo in ea obseruatione refractione, quæ absorbit (si vlla fuit parallaxis) totam. fuit verò parallaxis, & apparuit interdum proculdubio, ut in obseruationib. diei 21. & 22. Nouembris. Nam die 21. obseruauit maximam altitudinem grad. 76. 33. 45. & die 22. obseruauit minimam altitudinem grad. 20. 9. 40. Si itaq; detrabatur minima altitudo grad. 20. 9. 40. ex poli altitudine grad. 48. 22. restant grad. 28. 12. 20. qui additi poli eadem altitudini conficiunt grad. 76. 34. 20. pro altitudine maxima, quæ differt à capta instrumento secundis 35. ex documento ergo Antitych. lib. 2. cap. 17. corell. primo ad obtinendam totam refractionem oportet coniungere parallaxim cum refractione, & ad obtinendam totam parallaxim coniungere refractionem cum parallaxi. Cum ergo constet, & ibi fuisse refractionem, & parallaxim, & parallaxis (saltem 35. secundorum) constiterit, & refractione aliàs emineat 40. secundis, tota refractione fuit tum minuti unius, & quartæ partis. Et contra itaque cum emineat parallaxis 35 secundis, fuit ipsa minut. 1. 50. Tantum enim resultat si parallaxis secundis 35. adijciatur refractione min. 1. 15. Vnde differentia altitudinis poli apparentis à vera fuisset hac ratione secundorum 55. quibus ita præmissis iam responsionem rationi applicemus. Si ergo ratio secundum rigorem verborum sumatur, facilis est solutionis. Etenim minorem falsam habet: falsum si quidem est.



est, ideoq; negandum; Stellam nouam non distitisse ineq-  
 ualiter à polo in maxima, & minima altitudine, sed aequaliter;  
 immò tanta est inaequalitas, tantaq. parallaxis aperta, e-  
 tiam si nulla occulta refractione imminuta existimetur, ut  
 minima earum (est autè Haenzeliana minut.  $1\frac{4}{5}$ ) reddat stel-  
 lam infra octauam sphæram, ubi eam collocare cōtendit Ty-  
 cho semidiametris terræ 43433 scilicet ad decimam quartā  
 partem orbis Martis solum eius altitudo pertingat; etenim  
 semidiametris terræ 1793. à centro distare deducetur. repo-  
 sita enī figura \* parallaxis verticalis, in qua angulus AEC \* pag sup  
 grad. 69.50.20. eius itaque sinus (qui idem est sinus an- 143.  
 guli. CAE.) est 9387271. (posito sinu toto 1000000)  
 & earum partium est sinus anguli AEC. scilicet minu-  
 1.  $\frac{5}{6}$  5333. ex regula ergo aurea, quarum partium AC.  
 est 1. earundem CE. est 1760. proximè tot scilicet terræ  
 semidiametrorum at semidiameter cōcaui Martis est semid.  
 earundē 1216. & semid. conuexi est semid. 8853. ut cras-  
 situdo sit semid. 7637. stella autè eius crassitudinis solū ad  
 semid. 544. eleuatur. quòd si parallax. min.  $1\frac{5}{6}$  diuideretur,  
 et pro distantie proportionē portio minori distātia in sūma al-  
 titudine tribueretur, eaq; à tota parallaxi detraberetur, ut  
 haberemus parallax. in minima altit. esset parallaxis in sum-  
 ma altit. secundorū 21. restaretq; parallaxis in minima alti-  
 tud. min. 1.29. cuius sinus esset 4315. qui partiendo sinum  
 9387271. efficeret num. 2175 pro terræ semid. quib. abso-  
 ret stella à centro; fuissetq. adhuc in Orbe Martis  $\frac{919}{7637}$  scili-  
 cet ad octauam circiter partem eius crassitudinis; tantum er-  
 go nunc quoque esset infra stellarum orbem aduersus Tycho.  
 quod



quod apposui, ne quis crederet differentias inter poli altitudinem veram, & apparentem esse in hoc negotio contemptibilem. Est enim eiusmodi momenti, ut differentiam imparet remotiōis stellæ à centro mundi semidiamet. 43050. secundum diuisam etiam parallaxim, ac redactam ad minut. 1. 29.

Retorſio  
rationis.

Potest etiam ex hoc capite retorqueri ratio aduersus Tychonem, quod non fuerit stella in celo: nam in octaua sphaera ex his non fuit: in planetarum intervallo esse non potuit ex Tychonis dogmate: necesse ergo est fuisse infra lunam in orbe ignis, vel aeris, ubi potuit esse immotus omni conspicuo motu, præterquam diurno ex declaratis antea.

At verò quoniam rationis conclusio est non fuisse infra lunam. Et aliusmodi conclusionem satis est, si minor restringatur à inaequalitate quātum importat parallaxis lunaris, ideo oportet aduersus etiam hunc sensum occurrere rationi. Sit itaq; ratio accomodata huic sensui.

Omne phenomenon infra lunam in superiore, & inferiore meridiano inaequaliter distat à polo, & maiore differentia, quàm cui obnoxia est luna.

At stella noua non distat inaequaliter à polo in superiore & inferiore meridiano maiore differentia, quàm cui luna obnoxia est: Etenim neq; aequali differentia subiaceret, ergo stella noua non fuit infra lunam.

Solutio ergo huius argumenti ita redacta est, ex eoque fundamento pendet quàm, & quod indicauimus supra cap. 3 huius libri in fine capituli, est q. ex refractione, quæ cōtrario modo parall. contrahit magis, et minus atq; parallax ipsa per se notatur. nempe parallaxis in maiore distantia à verti-

te ma-



ce magis remouet phenomeni locum  $\tau$  isum à vertice, quàm in minore ab eo distantia. Contra refractione in maiore differentia magis retrahit locum visum phenomeni ad verticē, quàm in minore distantia, vt possit parallaxis excessum, & exuberantiam interdum diminuerē: interdum absorbere, et excedere: interdum equare. Accidisse autem in obseruatione ipsa Hainzelij refractionem aperuimus proximè: at magnam interdum accidisse refractionem, & multo maiorem grad. 1. 2. 4 quanta iussit ex Tychone parallaxis lunaris in libro an ecedente non semel vidimus, ad ea reicio legentem. Satis itaq. est comprobationem hanc Tychois longè recedere à geometrica necessitate, quam ipse proficitur, et celebrat: ut de secunda quoque comprobatione supra cap. eodem tertio ex eo ipso fundamento dixi. interim ergo formiter respondeamus rationi, concedendo maiorem cum ref. actio contraria non occultet parallaxim.

## CAPVT XI.

Quæ peccet in exponenda ratione Tycho.

**C**onsideremus insuper non nulla, in quibus peccat Tycho. dum rationem exponit. proposita ergo figura parallaxis suo negotio accomodata, in qua circulus verticalis  $BEDC$ . Circulus terræ in eiusdem verticalis plano  $KNML$ . linea  $OKP$ . Horizon loco terræ.  $K$ . cuius vertex  $B$ . centrum terræ, ac mundi  $A$ . locus stellæ in maxima altitudine ab horizonte  $E$ . locus eius in minima altitudine  $G$ .  
ductis



figura hæc  
Tych. ha-  
betur i cal-  
ce huius se-  
cundi libri

ductisq. rectis KF. AF. KG. AG. supponit angulum BKF esse gr. 13. 25. 30. nempe supponit maximam stellæ altitudinem esse gr. 76. 34. 30. ut instrumento capit Hainzelius. ideòq. angulum BKF. qui est eius complementum esse gr. 13. 25. 30. ut hinc constet distantiam 13. 25. 30. stellæ à vertice esse loci eius visi, non veri; pariter supponit angulum BKG. esse gr. 69. 50. 30. nempe supponit minimam stellæ altitudinem esse gr. 20. 9. 30. quam capit Hainzelius instrumento. Cuius complementum est dictorum gr. 69. 50. 30. ut idcirco ea distantia sit visi loci, non veri, sicut etiam ex figura ipsa constat, & ex definitionibus veri, & visi loci, & vera, & visæ distantie verticalis, angulum BKF. esse visam distantiam stellæ à vertice B. & angulum BAF. esse veram distantiam ab eodem vertice, & rursus angulum BKG. visam; BAG. veram distantiam. Hac præcessisse volui ad declarationem eorum, quæ sequuntur. Interim demonstrat Tycho angulum AFK. parallaxim (supponendo AF. & AG. singulas esse semidiametrorum terrestrium 52. quarum AK. est 1.) esse minut. 15. 21. & angulum AGK. esse grad. 1. 2. 4. quæ verè, & exactè demonstrat. at in applicatione deinceps demonstrationis peccat: primo verò in eo deficit, dum dicit eo quòd plus distat stella à polo in minima altitudine, quàm in maxima gr. 1. 17. 30. se-  
rè eiusmodi differentiam instrumento, ac quadrante illo maximo futuram fuisse conspicabilem. deficit inquam Tycho, quia supponit per instrumentum illud obseruatam esse, & vel obseruari potuisse aspectu ipso distantiam stellæ à polo; quod prorsus est falsum: nusquam id factum est, quin nusquam eius obseruationis meminit in historia reliquarum obseruatia-  
num



num Tycho: neq. fieri potuit, cum polus aspectum nostrum fugat; unde poli nos altitudinem nunquam solo aspectu capimus, sed interiecta semper aliqua indagine mentis post observationes. At alia sequuntur, in quibus apertius peccet. subijciemus uerba eius, & censuram subinde nostram.

Verba Tycho. ch. p. 549.

Si itaq; stella hæc noua proximè intra citimā concentritatem orbis lunæ extitisset, nequaquam eandē poli altitudinem, quam stellæ fixæ largiebantur, suppeditasset, discrimine admodum conspicuo intercedente.

Hæc sola inspecta parallaxis ut vera essent, at adiuncta parallaxi refractione potest oculi discernimen, ut quod conspicuum esse deberet, non conspicuum reddatur. at fac esse (quod dicit) et erum, non tamen rectè insequentibus uerbis probat: audiamus probationem.

Censura

Exhibuisset enim tunc altitudinem maximam partium 76. 19. & minimam partium 19. 7. proximè.

Verba Tycho. chonis.

Sunt hæc falsa, siue de visis altitudinibus, siue de uis loquatur Tycho. de visis quidem nam visæ altitudines, quæ instrumento capte supponuntur, maxima gr. 76.

Censura.

34. 30. & minima gr. 20. 9. 30. iuxta Tychonem; & in figura angulus B K F. distantia visa à vertice in maximo accessu supponitur à Tychone grad. 13. 25. 30. ut eius complementū (maxima altitudo visa) sit eorundem gr. 76. 34. 30. & angulus B K G. supposebatur g. 69. 50. 30. (visa nempe distantia stellæ à vertice) ergo eius complementum, quod est minima altitudo visa, erit dictorum proximè gr. 20. 9. 30. non ergo maxima altitudo visa g. 76. 19. cum supponatur 76. 34. 30. nec minima 19. 7. cum supponatur 20. 9. 30.

Qq

Fal-



Falsa etiam sunt eadem dicta de ueris altitudinibus: nā cum angulus  $BKF$ . visa distantia à vertice sit grad.  $13.25.30$ . ut vidimus ex Tychone ipso, sit q. is angulus maior angulo  $BAF$ . vera distantia tanto, quantus est angulus  $AFK$ . scilicet minut.  $15.21$ . erit ergo vera distantia a stella à vertice grad.  $13.10.9$ . cuius complementum gr.  $76.49.51$ . erit vera stellæ altitudo, maiorq. visa usdem minut.  $15.21$ . pariter angulus  $BAG$ . vera distantia minor  $BKG$ . visa distantia angulo  $AGK$ . qui est grad.  $12.4$ . unde cum distantia visa fuerit grad.  $69.50.30$ . vera erit solum grad.  $68.48.25$ . cuius complementum (est autē id altitudo vera minima) est grad.  $21.11.34$  non ergo altitudo minima vera grad.  $19.7$ . sed  $21.11.34$ . neque maxima grad.  $76.19$ . sed  $76.49.51$ . declarat tamen infra altit grad.  $19.7$  esse visam.

Verba Ty-  
chonis.

Quorum differentia est  $P. 57.12$ . horum dimidiū  $p. 28. min. 36$ .

Censura.

At iuxta nostram indaginē debent detrahi  $g. 21.11.34$ . ex  $gr. 76.49.51$ . restabit differentia  $gr. 55.38.17$ . cuius dimidium  $gr. 27.49.8$ .

Verba Ty-  
chonis.

Additum minimæ altitudini visæ produceret poli altitudinem  $p. 47.43$ .

Censura.

Dimidium inquit additum minimæ altitudini visæ produceret poli altitudinem  $p. 47.43$ . & quoniam dimidium ipsi est grad.  $28.36$ . & producit cum minima altitudine visa  $p. 47.40$ . erit minima altitudo visa Tychoni grad.  $19.7$ . at minima altitudo visa fuit grad.  $20.9.30$ . ea enim ipsa aspectu per instrumentum est obseruata, eiusq. ipsius complementum fuit angulus  $BKG$ . qui est distantia visa à ven-

tice

tice stellæ in eo situ, non uera; ergo fallit nos Tycho, vel ipse fallitur. ad habendam ergo altitudinem uisam, maximam, et minimam non est parallaxis addenda, vel detrahenda obseruatis altitudinibus instrumento: cum sint eæ ipsæ uisæ, & pariter ad habendas distantias uisas à vertice nihil est addendum, aut demendum distantijs instrumento captis; uerum ad habendas distantias ueras oportet parallaxes detrahere ex uisis distantijs, ut nunc angulum  $AFK$ . ex angulo  $BKF$ . ad habendum angulum ueræ distantie  $BAF$ . pariter angulum  $KGA$ . parallaxis ab angulo distantie uisæ  $BKO$ . ad habendam ueram distantiam  $BAG$ . ut nos facimus.

A vera per stellas circumpolares sæpenumero conquisita minut. 39. per duas fermè uidelicet tertias uenius grad. deficientem.

Verba Ty-  
chonis.

Si ex locis uisis procedatur, altitudo poli iuxta numeros à Tychone emendatos proueniet grad. 48. 22. ut ex stellis circumpolaribus, at retentis num. Hainzelij erit differētia secund. 55. ueluti nos deduximus: at si procedatur ex locis ueris, altitudo uera poli proueniret grad. 49. 0. 42. hunc in modum. differentia uerarum altitudinum maxima, & minima est grad. 55. 38. 17. ut paulò prius uidimus: dimidium autem 27. 49. 8. qui gradus si addantur minimæ altitudini ueræ grad. scilicet 21. 11. 14 resultabit uera poli altitudo grad. 49. 0. 42. ex quo poterat tunc Tycho argumentum pro sui positione elicere; sed contra, quàm progressus est. Ita enim procedendum erat; si stella noua parallaxim lunarem subiisset, altitudo poli uera Augustæ fuisset grad. 49. 0. 42. non grad. 48. 22. quæ elicitur ex collatio-

Censura.



ne maxime, & minima altitudinis stellę instrumento captarum. at non est vera altitudo poli grad. 49. 0. 42. sed gr. 48. 22. vt ex visis altitudinibus maxima, & minima deducta est.

Ergo stella noua parallaxim lunarem non subiit, multoque minus maiorem subiit lunari; maior enim adhuc differentia inter veram, & visam poli altitudinem intercessisset.

Connexū probatur, vt modo nos annotauimus. assumptū uero monstratur: etenim altit. g. 48. 22. quę ex altitudinibus instrumento captis elicitur, eadem est cum illa, quę ex stellis circumpolaribus deducitur: at quę ex stellis circumpolaribus deducitur est vera poli altitudo, siquidem stellę fixę parallaxim non admittunt. hęc esse debebat ratio Tychoonis, non quam ipsę construxit procul sanē ab acrimia geometrica. de validitate tamen huius rationis uidimus; quibus hoc addo in communi modo inuestigandę altitudinis poli ex stellis fixis semper apparentibus præcauendum esse refractionis errorem, quem vulgo despicunt, at præcauendum esse, & quomodo præcaueri queat, ego in secundo meorum astronomie patefeci nouo problemate, quod est fundamentū inuestigandę in quacunq; regione, & in quantacunq; stellę distantia à vertice refractionis incidentis. nunc ad quariam probationem transeamus.

CAPVT XIII.

Quarta Tychonis comprobatio.

**Q**uarta comprobatio procedit ex collatione duarum observationum altitudinum stellæ meridianarum in duobus diuersis locis latitudine differentibus, ex quarum comparatione ostendit stellam, neque lunari parallaxi, neq. solari fuisse obnoxiam, summa verò rationis est.

Si stella lunarem parallaxim subiisset, multoq. magis (si maiorem lunari) in utraq. altitudine visa esset magis distare à polo in Australiore loco, quàm in Borealiore, nempe conferendo Augustam cum Herritzuadio illic quam hic, & pariter Valentiam quàm Herritzuadij conferendo observationes eorum locorum; sed æque utrobiq. distat.

Ergo stella lunarem parallaxim non subiit, et multo magis non subiit maiorem parallaxim lunari. Assumptum probat: quoniam utrobique declinatio eadem semper apparuit. ergo complementa declinationum; nempe distantia à polo fuerit æquales, vel insensibili penè differentia distitere.

Connexum probat figura quædam parallaxis delineata, ex qua demonstrat differentiam parallaxium in maxima altitudine stellæ inter Augustam, & Herritzuadium futuram fuisse minut. 9. si stella eque, ac luna à terris alta fuisset, & totidem min. u. sumiri stellam propiorem polo Herritzuadij, quàm Augustæ. in minima autem altitudine differentiam parallaxium eorum locorum futuram fuisse minorum 3.  $\frac{2}{3}$ . Rursus inter Valentiam, & Herritzuadium

in ma-



in maxima altitudine stelle differentia parallaxium ostenditur minut. 18. 35. quib. stella fuisset visa propior polo Her-ritzuadij, quàm Valentij: at in minima altitudine differentia fuisset minut 6. 15. sumit enim Tycho, & comparat obseruationes Munosij cum suis, quas scilicet in secundo scripto emendauerat: item comparat obseruationes Hainzelij cum iisdem suis.

## C A P V T X I V.

### Comprobatio quarta Tychonis seluitur.

**C**omprobationi huic Tychonis multo aptior erat figura nostra primæ indaginis in superiore libro Cap xj. et sequenti: eadem enim est comparatio, et hic, et ibi inter duo diuersa loca in eodem meridiano; solum commutatio est datorum, & quaesitorum. ibi enim queritur proportio distantie stellæ à centro ad terræ semidiametrum: hic supponitur: & ea proportio ex parallaxi ibi queritur; at hic queritur parallaxis ex ea proportionem. Et hoc, quod dico aptiorem esse figuram nostram progressui Tychonis figura ipsa Tychoniana, potest peritus ipse Lector diiudicare. at vtra figura usurpetur, cum sit eadem cōparatio, ea recurrunt, quæ tum ostendimus. demonstrauiimus autem nonnullas obseruationes esse, quæ conferri ea cōparatione non possunt; inter quas est hæc Hainzelij cum Tychoniana hac secundi scripti. legatur cap. 13. dicti primi lib. sunt etiam earum, quæ conferri non possunt Munosij obseruatio cum eadem Tychonis obser-

uatio-

uatione ex secundo scripto. ostendi id in dicto primo lib. cap.  
 21. quo loci alias etiam observationes adduxi, quæ comparationem hanc non admittunt. Observationes autem, quæ comparationem admittebant, confirmabant stellam fuisse sublu-  
 narem, ut ibi duodecim collationibus ostendimus. At hic rur-  
 sus ostendamus non cadere comparationem ex parallaxi, quā  
 hic molitur Tycho inter adductas hic observationes, & à po-  
 strema collatione ex ordine Munosij, & Tychonis in minima  
 altitudine. Observavit ergo minimam altitudinem Tycho g. 27  
 45, observavit eam Munosius grad. 11. 30. differentia in-  
 ter ipsas est grad. 16. 15. quot gradibus propior Horizonti  
 Munosio quam Tycho. At differentia latitudinis regionū in-  
 ter ipsos est gr. 16. 28. cum latitudo Munosij sit gr. 39. 30  
 Tychonis gr. 55. 58. debuit ergo nulla existente parallaxi  
 ex differentia latitudinum apparere Munosio propior horizō-  
 ti stellæ, quàm Tychoni g. 16. 28. nempe uideri debebat g.  
 11. 17. ¶ si parallaxis ulla fuisset, debebat adhuc minor ap-  
 parere pro quantitate parallaxis quam gr. 11. 17. at appa-  
 ruisset contra major, cum apparuerit maior gr. 11. 30. contra-  
 rium ergo accidit parallaxi; non itaq. ex parallaxi potest es-  
 se comparatio. Pariter conferendo observationes Hainzelij,  
 & Tychonis in minima altitudine idem accidet. Nam mi-  
 nima altitudo Hainzelij fuit ex Tychonis emendatione g. 20  
 9. 30. & (iuxta ea, quæ diximus lib. primo cap. 3.) g. 20.  
 10. at utram accipiamus patebit contrarium parallaxi acci-  
 disse: nam cum Tycho faciat altitudinem minimam gr. 27.  
 45. differentia intererit grad. 7. 35. 30. at latitudinis lo-  
 corum differentia est gr. 7. 36. ex qua debebat apparere  
 Hainzelia depressior stellæ, quàm Tychoni gr. iisdem 7. 36.  
 adeoq.



adeoq. debbat apparere alta grad. 20. 9. at apparuit grad. 20. 9. 30. uel etiam gr. 20. 10. apparuit ergo propior uertici, uel integro, uel dimidio minuto. Contra quam ex parallaxi apparere oportebat; ex qua altitudo debbat minor etiam apparere grad. 20. 9. In maxima adhuc altitudine idem, et apertius accidet. altitudo maxima stella fuit Tycho ni gr. 84. ex differentia latitudinis debbat itaque Hainzelio minor apparere gr. 7. 36. quanta est latitudinis differentia; debbat itaq. apparere gr. 76. 24. nulla existente aspectus diuersitate. at apparuit gr. 76. 34. 30. apparuit ergo propior uertici gr. 0. 10. 30. cum contra ex parallaxi debuisset apparere remotior stella à uertice, adeoq. minor uideri altitudo gr. 76. 24. hic ergo quoq. accidit contrarium parallaxi, ut ex parallaxi non admittant obseruationes comparationem. Quo circa suspicari licet arte quadam Tychonem in has deflexisse cōparationes: quippè quæ (si diuersitas ueritatis uisi loci, quæ intercedit parallaxi contraria, pro parallaxi accipiat) apparenter possunt eius propositioni suffragari. dimisit uerò alias plures, quæ comparationem ex parallaxi suscipiunt uerè; quæ omnes conclusionem, ac sententiā nostrā euidenter probant, ueluti nos in prima indagine demonstrauimus duodecies: ut retorquere liceat comprobationem hanc Tychonis: Nempè obseruationes in diuersis locis habitæ meridianarum altitudinum maxima, et minima, quæ cor ferri ex parallaxi possunt, omnes eę simul collatę indicant parallaxi lunari stellam obnoxiam fuisse; ergo stella fuit infra lunā. antecedens constat ex citata prima indagine, et demonstrationibus in ea habitis. consequentia per se patet. restaret hic expendere ea, quæ de refractione dicit Tycho in calce eiusdē



capitis: at quoniam, tum ea redarguuntur à superius dictis, tum seorsum quæcunq; dicit Tycho, & dicit Rothmannus de refractione examinare in animo Est. illuc reijcio legentes. nunc pergamus ad ceteras rationes pro Tychonis positione soluendas: prior uerrò occurrit alia ratio Tychonis ipsius, quam extra contextum adductarum rationum attulit; habemus autem illam in censura Scriptorum Andreae Nolthij in eodem primo Tomo \* estq; sequens.

\* pag. 759.  
in calce.

## C A P V T X V.

Ratio alia Tychonis, quæ est in disputatione aduersus Nolthium, & exponitur, & soluitur

**A**ndreas Nolthius collegit parallaxim stellæ minut. 39. in altitu line grad. 77. contra eiusmodi parallaxim inuebitur Tycho; quoniam si in maxima altitudine stella fuisset tanta, in minima altitudine fuisset quadruplo maior; quæ diuagatio, vel solis oculis, absque instrumento habito saltem respectu vicinarum fixarum dignoscibilis facillime erat. Hac ratio Tychonis, & sermè uerba. Subiungit uerò demonstrationem, quòd in minima altitudine parallaxis fuisset maior quadruplo, quàm quæ in maxima. repõta itaq; figura parallaxis verticalis ostendit parallaxim in minima altitudine acceptis Nolthij datis fore gr. 2.42. adeoq. maiorem quadruplo parallaxi superiore minut. 39. At diuagationem eam ob causam maiorem apparentẽ aspectui fore demonstrat hunc in modũ, et his verbis. Si igitur

R r

stella



*stella inquit hæc noua tam magnæ parallaxi fuisset obnoxia, vtiq. ab. 11. Cassiopeiæ sibi vicina, quando maxime decliuus erat, remota fuisset quasi sesquialtero gradu per tres diametros lunares infra dictam stellam versus Horizontem, cum tamen tantundem proximè super ipsam tunc extiterit, & in maxima sua altitudine sub hac stella eadem visa fuisset quasi P. 2. cū tamen re vera tam quoad distantiam, quam declinationem eandem prorsus respectu dictæ stellæ obtinuerit dispositionem tam iuxta maximam, quam minimam altitudinem. vt non saltem collatione huius, sed & cæterarum Cassiopeiæ stellarum iugiter obseruatum est, attestantibus ijs, quæ cap. 6. commemorauimus. Eandem enim vbique à reliquis fixis sideribus tum quoque polari stella in tota sua reuolutione omninò obseruauit remotionem, quod etiam plures, vel ex solo oculari intuitu fateri cogeabantur. Idque nullatenus fieri potuisset, si tantam diuersimodam parallaxim exhibuisset. Immò adeo euidentius incidisset diuersitas, vt iam non instrumentis ad eam dimetiendā opus fuisset: sed quilibet ipso saltem visu modo aliqualem stellarum notitiam haberet, hanc reciprocationem variè in tota stellæ conuolutione nutantē discernere potuisset, hæc Tycho. Patet autem rationem hanc ad secundam probationem Cap. 2. huius libri expositam reduci, quæ procedit nempe ex equali distantia in tota sua diurna reuolutione retenta ab usdem stellis fixis. hic tātum exaggerat rationem ob maiorem parallaxim. à Nolthio stellæ adscriptam, quam, quæ (si collocata fuisset in orbe luna-  
ri ip-*



et ipsi adfuisse.) Verum soluitur hæc eadem ratio ex dictis *solutis.*  
 in cap. 3. tumque ex prima eius; tum ex secunda instantia;  
 sed ex tertia quoq. ex quibus etiam patet exaggerationē Ty-  
 chonis parum roboris habere: cum frequēter falsum sit, quod  
 ipse in vniuersum verum esse supponit. distantiam scilicet  
 stelle nouæ à data fixa ex parallaxi lunari visam, maiorem  
 euasuram, si stella eadem noua maiorem parallaxim patere-  
 tur lunari: At nos contrarium plerunq. euenturum demon-  
 strauimus. Quo ad secundam pariter instantiam, quæ ex re-  
 fractione est, id vnum in memoriam reuoco (quod supra nō  
 semel constitit) distantiam phænomeni ab aliqua fixa visam  
 pluribus, quàm duobus gradibus interdum diminutam ob re-  
 fractionem. Atq. hunc in modum solutæ sint rationes à Ty-  
 chone adductæ ad demonstrandum stellam nouam celestem  
 fuisse immò interfixas collocatam. Restant nunc aliorum ra-  
 tiones, quæ ad manus meas peruenerint, adducere, et soluere.  
 Sunt autem illæ Mestlini vna, Digesbei duæ, Elia Cæ-  
 merarij vna, Thædei Hagecij, Clauij.

## C A P V T X V I.

Ratio Mestlini adducitur.

**M**estlini ratio in tertiâ, et ipsa cōprobationē Tycho-  
 nis recidit. Est autem penes Tychoem cap. octa-  
 uo (eodem primo Tomo) Verba ibi sunt Mestlini.  
 Verum accurati obseruationib. edocti sumus, quod  
 prodigiosa hæc stella non modo non meteoris, sed nec



planetis verum octavi orbis, seu firmamenti astris annumeranda sit. Decimo sexto enim Kal. Decembris hora septima post meridiem locum eius diligentissime obseruauimus quando in meridiano applicaret summo Celi. Die sequenti hora ante ortum solis cum extra Celi medium horizonti propinquior esset, de nouo locum eius notauimus eodem die hora septima ante meridiana locum eius apparentem rursus considerauimus; cum nimirum in meridianum reuerfa circuli sui imum possideret; siquidem ob poli vicinitatem occasui non est obnoxia. Idem subsequenter diebus à nobis sedulo factitatum est. Quibus tamen obseruationibus omnibus idem in octaua sphaera locus ne vnico scrupulo toto hoc tempore, quo obseruari cepit, vel differens, vel mutatus deprehensus est.

*solutio.* hac omnia ille, quæ ratio admissis obseruationibus, ut prorsus veris ex tertia comprobationis Tychoniana solutione, ex eiusq; fundamento soluitur. nempe ex ratione parallaxis deberet phenomenon ultra punctum videri, cum parallaxis crescit, in quo decussatim se secabunt arcus circulorum maximorum per binas stellas fixas, & phenomenon Transeuntium, in minori eius à vertice distantia: at ex refractione retrahitur ad verticem, et ita possunt contrariæ se rationes compensare. Verum quòd obseruationes Maëllini possint, vel minuti differentiam euitare, cum Tych. Sto id ipsum negante: aliquot enim minutis ipsam deflexisse à vero asserit nouem vsq; verba sunt \* ubi filo ipsissimam rectitudinem stelle cum duabus fixis coniectari posse non facile admittit. Hæc verò inquit à scopo ipsissimo deuiatio non tam

obser-



observationis huius per filum vitio, quòd videlicet  
 hæ stellæ non satis præcisè cum noua in vno directo  
 tràite sic coinciderint. Licet, & hac in parte minutula de-  
 uiatio, quæ vix filo animaduerti poterat, non nihil discrimi-  
 nis ingerere potuit. at paucorum minutorum deuiationem tri-  
 buit pag. 552. verba. Vt mirum potius videri debeat,  
 quòd hac simplici, & facili animaduersione tam pro-  
 pinque scopum attigerit, quàm quòd pauculorum  
 scrupulorum discrepantia exaggeranda veniat. ita ibi  
 interim autem discrepantiam 17. scrupulorum in ascensio-  
 ne recta inter se, illumq; annotat in declinatione vnius mi-  
 nuti: in longitudine 9. minut. in latitudine 6. minut Ego  
 non reuoco, quæ in Antitychone dixi lib. 3. cap. 8. in fine dum  
 usum filorum certum dixi. at de discrepantia vnius gradus  
 vel dimidij ibi agebatur, à quo errore immuncm filorum v-  
 sum asserere volui; at conuenire in minuto non credidi, ne-  
 que credo: etenim filum pro diuersa ab oculis distantia, vel  
 nihil tegit, vel plura tegit, vt quod exactissimè illi medium  
 opponitur non nisi coniectura assequi observator possit; re-  
 petendum uero est ex Alhazen. libro septimo prop. 37. In  
 recta ipsa visione refractionem aliquam in oculo fieri: in  
 translucidis, scilicet eius tunicis; præsertim cornea. re-  
 cta visione aspiciemus, quæcunque recta opponuntur o-  
 culi centro; adeo vt linea recta ab illis ad centrum per  
 pupillam transcat; adeoque omnia rectè videntur quæ-  
 cunque intra angulum continentur in centro oculi à rectis li-  
 neis à centro ipso ad extremitates pupillæ ductis efformatū:  
 quæ uerò extra illum angulum sunt refractè videantur ex  
 Alhaz. loco citato, immò intra angulum eundem si punctura



sensibile obijciatur: verum inter illud, & pupillæ medium  
 stilus ponatur non admodum crassus; puncto tamen obiecto  
 crassior, cum propè oculum satis is fuerit videtur adhuc;  
 punctum est q. visio refracta: cum recta species puncti ad  
 oculi centrum obiectu stili non perveniat hanc ob causam; fi-  
 lum non representet in stellis observatis, phenomenonque li-  
 nealem rectitudinem: sed cum aliqua latitudine maiore, mino-  
 reuè, ob quā potest differentia nō omninò despicabilis in obser-  
 vationibus occultari, dū, quæ diuersis horis peractæ sunt, si-  
 mul conferuntur; confirmatur præsens dubitatio de exacta  
 veritate observationum Mæstlini, ex contraria multorū ob-  
 servatorum attestatone; multi enim tribuerunt aliquot mi-  
 nutorum plurium pauciorumue parallaxim; ex quorum testi-  
 monio neutiq; in ea sectione decussatim facta duorum circu-  
 lorum maximorum potuit phenomenon in tota diurna reuo-  
 lutione permanere. vel quæ illis apparuit parallaxis, Tycho-  
 ni, ac Mæstlino ex refractione occultata fuit. parallaxi tri-  
 buerant Pouceus, & Schulerus minut. 19. Landtgravi-  
 us trium, alij etiam multo maiorem, ut Nolthius, Buschius  
 & c. qui stellam credere sublunarem, quos inter in dimit-  
 to, item & demonstrationes superiores nostras. illos solum  
 in præsentia obijcio, qui stellam caelestem arbitrati sunt, &  
 tamen in eo non conveniunt, ut in eodem prorsus cal. puncto  
 stellæ locus visus in tota diurna versione permanserit.

C A P V T X V I I.

Ratio Eliæ Camerarij adducitur, & soluitur. Item  
Ratio secunda Thomæ Digessei, pariterque  
rationis solutio.

**E**lias Camerarius oculari (ut ipse vocat) demonstra-  
tione, ac probatione redarguit parallaxim in stella no-  
ua tantam, quanta exigeretur ad id ut sublunaris  
esset. etenim si stella fuisset in orbe lunæ in distantia à ver-  
tice grad. 50. habuisset parallaxim gr. 1.7. lunæ verò dia-  
meter communiter obtinet 30. m. apparet q. nobis unius pe-  
dis communis. parallaxis ergo ibi apparuisset vlnæ. At si  
phenomenon reuolutionem à terra solum nata esset 26. se-  
mid. terræ parallaxim in eadem verticali distantia habuisset  
gr. 2. si 20. semid. terræ, fuisset parallaxis gr. 2.30. Si  
verò 15. semid. parallaxis fuisset gr. 3. apparuisset itaque  
arcus parallaxis in altitudine semid. 26. duarum vlnarum:  
in altitudine semid. 20. duarum vlnarum, & semis; in al-  
titudine 15. semid. trium vlnarum. quare apparuisset in-  
quit infra stellam vndecimam Cassiopeiæ stella noua in mi-  
nori sua altitudine duas vlnas versus septentrionem; at nū-  
quam mutauit stella distantiam à stella vndecima quinquaginta  
minutorum, ut ipse asserit. at maiorem Tycho facit.

Hæc Camerarij ratio in secundam probationem Ty- Solutio.  
chonis reducitur, unde pari modo soluitur, sed Tycho prate-  
rea illam, ut à geometrica acriua, & subtilitate semotam  
reprehendit. Ego verò id præterea noto, ne simplicioribus  
dicere.



dicendi modus imponeret, quasi scilicet sibi vellet Author parallaxis arcum esse oculis conspicuum, neq; enim id ipse vult, neque verum villo pacto esset: etenim locus verus, dum à viso distinguitur, nō cadit sub oculos corporis, sed solum sub oculos mentis.

Ratio Dig-  
gellei.

\*pag. 672.

Eiusdem tenoris est ratio secunda Thomæ Digesbei nobis Anglicantiensis, proindeq; eandem solutionem suscipit, verba sūt eius penes Tychonē cap. 9. \* Aliter etiā solo visu absq; instrumento villo quilibet hac arte discernere poterit deliramenta illorum, qui in regione elementari ipsum esse existimant citra lunarem; parallaximq; integro gradu maiorem conspicuam habere, si situm eius solummodo cum altera illa stella, quæ in sedis pede Castiopeix est, conferre velit. Nunquam etenim inueniet phænomenon tripla solis diametro ab ipsa discedere. Si igitur parallax. haberet vno gradu ampliorē, necesse esset dum phænomenon in vno verticali supra ipsam esset, vt propinquior ei duab. tertijs prioris distantie conspiciatur, & v. ab eo solis vnica diametro triginta scilicet, vel circiter minutis non differat, quemadmodum ex demonstraui in decimo, & decimo quinto problemate patet. Hanc autem tantam diuersitatē in tam exigua distantia, nemo est qui non aspectu solo absq; villo instrumento discernere possit.

Hec Digesbeus, Vir sanè magni ingenij, atq; in mathematica indagine solers, veruntamen hæc non bene digessit, & ex solutione secundæ comprobationis Tychonis patet: prima enim (t) secunda instantia, (t) huius, (t) Camerarij rationi aptissime accomodantur, & refractione enim parallaxim minuit,



nuit, & interdum tollit, & absq; refractione in magna verticali parallaxi potest eadem perseverare distantia phenomenon ab eadem stella fixa: at placet interim hæc de Viri huius qualitate, & indole subiungere. Thomas itaq; Digessius industriè de stella noua, de qua nunc agimus, scripsit pluraque ibi problemata ad parallaxim inueniendam attinentia reposuit. aliqua legimus penes Tychonem pag. mihi 655. & sequenti: plura pene Thadæum in dialexi renouata. ad meas manus ea tātum peruenere, quæ penes Tychonem habentur, ex quibus eum Virum peritum, & doctum Mathematicum agnosco, & in inueniendo solertem: attamē interdum ab amore positionis abreptum obseruo. Vnicum hoc testimonium affero. cum discipulus is, & sectator Copernici fuerit (ita arbitratur Tycho) positionem etiam Copernici amabat, ad eam confirmandam argumentum ex stelle nouæ motu desumi posse, si ea durasset, certum, & necessarium asserit. Dicit enim. Hoc saltem admonere statui, ansam oblatam esse, & occasionem maxime opportunam experiundi an terræ motus in Copernici Theoricis suppositus sola causa fiet. cur hæc stella magnitudine apparente minuatur; Nam si ita fuerit in æquinoctio verno semper decrescens minima sua magnitudine conspiceretur. Post verò si durauerit paulatim crescens in Iulio sequenti eiusdem ferè fulgori erit quemadmodum, in sua prima apparitione; At in æquinoctio vernali insolitæ magnitudinis, necnon splendoris videbitur. Eiusmodi autem quantitatum apparentium diuersitatis nulla poterit alia assignari causa, quàm ipsius à terra elongationes. Hæc ille, quæ Tycho copiosa cēsurat notat.

Sf

At



At ego hoc vnum argumentationis validitati obijcio. Eſto, neceſſariò argui phænomeni elongationes à terra: at elongationes nō magis indicant terrā moueri coperniceo modo, quā ſtellam terra immota moueri in eccentrico modo Ptolemaico. Vnde Digeffeus non rectè credidit ex elongatione neceſſariò argui motum terrę à Copernico illi tributum, cum eque arguat ſtellæ motum in Eccentrico. Quid ergo aliud fecit offucias viro acuto, quàm amor poſitionis? Non enim tribui debet inſcitie in re tam euidenti, et in homine præſtanti ingenio, & ſolida, ac præclara doctrina. nunc aliam poſitionem ſubijciamus, quam primo ipſe loco poſuit, at non poſteriori illi ordine prætulimus, quòd rationi Camerarij ſimilima (niſi eadem) eſſet.

## CAPVT XVIII.

Prima ratio Digeffei affertur, & ſoluitur.

**P**rima ratio Digeffei duarum, quas ex viri ſcriptis penes Tychonem habemus, eſt huiusmodi. ſumpſit regulam quinque ſexuè pedes longam ex ligno, ſeu potius metallo ita fabricatam, vt latera tum rectæ lineæ tum ſibi inuicem parallelæ exactiſſimè eſſent. latitudo eius fuit ſemipedali amplior; licet arbitraria ea ſit, tum verò palo ſex pedes alto terræ infixō, alterum regulæ terminum ita connexit; vt alter eiſdem regulæ terminus in gyrum vndeque poſſet circumduci. ita parato inſtrumento ſubiectum deinceps in modum vſus eſt. primo regulam perpendicularem ho-

rizon-

horizonti constituit perpendiculari beneficio. deinceps retro abi-  
ens per aciem lateris regula aspiciebat phenomenon, simulq.  
aluertebat, nū duas aliquas fixas simul cum phenomenon ea-  
dem instrumenti acie conspiceret. Easq; notabat. quòd si  
nondum aliquas duas fixas cum phenomenon eadem acie regu-  
la conspiceret; expectabat, & varijs vicib. obseruabat, do-  
nec duæ ali. quæ cum phenomenon stellæ apparerent. etenim  
(verbis ipsius vtor) subinde mutantur verticales & no-  
uas assidue cum ipso mutant itellas; At deprehensis iā  
duabus stellis admissim cum phenomenon conuenientib. cum  
ea declinauerint, inclinabat, varièq; flectebat regulam, quo-  
usq; acie eius duas easdem fixas prospiceret: tum verò si in  
eadem acie prospiceretur phenomenon, carebat illud omni pa-  
rallaxi. Contra si parallaxim pateretur, nequaquam in re-  
gulæ acie apparuisset. Sed humilior, horisq; propinqui-  
us: at ipse obseruauit toto mense Februarij non digredi ab  
acie, & à rectitudine proinde earundem fixarum. erant au-  
tem stella, quæ in genu Cassiopeiæ, & altera, quæ in latere  
dextero Cephei sub cingulo est, tum etiam rectissimè cum ea,  
quæ in Coxa Cassiopeiæ, & altera in humero Cephei sinistro.  
ab eiusmodi ergo rectis, seu maximorum circularum circum-  
ferentijs non digredi phenomenon tota nocte toto mense Februa-  
rij obseruauit. solum verò exorbitabat ab integra rectitudi-  
ne tota sui diametro phenomenon: ob idq; concludi non per-  
uenisse eius parallaxim ad integra duo minuta, verba sunt  
in conclusione rationis. Vnde verissimè colligi potest e-  
ius maximam hoc tempore parallaxim duo minuta  
attingere non posse.

Quæ ita se haberent perpetuò pro ratione parallaxis si ob- solutio.



seruata ab initio stellę essent cum phenomeno in eodem maximo circulo à polo ducto; Ac deinceps obseruarentur semper in aliquo itidem circulo maximo polari, num ita pariter s. sēper habeant in circulis, in quibus ex acie regula apparent, indeterminatis illis, & neque verticalibus, neq; polaribus in disquisitionem nunc non reuoco. ex superioribus fundamentis solutionem breuitatis causa duco. ex refractione nempe. certe quo magis à uertice phenomenon distat maior est parallaxis, proindeque magis à uertice distare uideri debet, quam quę nullam patiuntur parallaxim, cum quilibet ab initio eodem arcu circuli iungebatur; at uero crescit, et ex maiore distantia refraction, quę cōtra retrahit phenomeni uisum locum ad uerticem, quod re ipsa accidere & interdum accidisse patet ex cometa anni 77. dum uia Regiomontani eius parallaxim Tycho indagauit; in maiore enim distantia minus à uertice distatit ob refractionem, ut fassus est ipsemet Tycho. rem antea quoq; meminimus; quę procedit Responsio, etiam si in polaribus circulis facta esset perpetuò obseruatio. Id insuper adiicio hanc ex refractione instantiam negotium faccescere omnib. ferme problematibus Digessi pro indaganda parallaxi phenomeni, quę multa ipse ex cognauit. in noua forsan editione Antitychonis reponam si Viri scriptum ad manus meas peruenerit; eaq; examinabo. Interim hec innuisse satis sit. Ad Thadęi Hagecij rationes transeamus.

Thadæi Hagecij Rationes afferuntur.

**T** Hadaeus penes Tychonem argumentatur syllogismo quidem necessario eodem, quo omnes, at pro syllogismo ad minorem, vel potius probatione minoris pro syllogismi noua, seu probationibus nouis; est ergo ratio Thadæi. \* Omne corpus, quod vel nullam habet parallaxim, uel minorem, quam luna nullo modo accensum est elementari regioni: sed æthereæ. Nouum sidus nullam deprehensum est habere parallaxim, ergo accensum illud fuit regioni æthereæ non elementari. minorem probat, quoniam. Omne corpus quod æqualem perpetuò, & ubiq. seruat ad polos mundi, & ad stellas distantiam, illud nullam potest habere parallaxim. Nouum sidus seruauit æqualem omnibus temporibus, & locis ad polum mundi, & stellas distantiam: ergo nullam habuit parallaxim.

\* pag 513.  
primo To-  
mo Tych.

Probat uerò minorem pro syllogismi, quoad primam partem, scilicet, quoad distantiam à polo eandem perpetuo seruata triplici ratione, ex una tamen, & eadem observatione, atq; descriptione deducta. fuit autem observatio die sexta Maij, primum hora 8. 29. deinceps die eadem hora 10. 7. Tēpore ergo observationis fuit stella noua in infima parte meridiana, altitudoq. eius fuit grad. 20. 15. Viennæ Austriæ, cuius poli altitudinem asserit Thadaeus grad. 48. 22. In secunda autem observatione post primam hora 1. 38. obseruauit stellę altitudinem grad. 22. angulum autem azimuthalem à meridiano inferiore uersus Ortum grad. 12. 133.

Quia



Quibus ita positis descriptione huiusmodi utitur. sit circulus  $AZHB$ . Meridianus, in quo punctum verticis sit  $Z$ . medietas horizontis  $AEB$ . polus sit punctum  $H$ . Stella fuerit in prima obseruatione in puncto  $F$ . adeoque  $BF$ . sit grad.  $20$   $15$ . &  $HF$ . complementum eius ad

poli altitudinem, erit gr.  $28.7$ . Sit

verò  $ZOM$ . verticalis per stellam.

$O$ . in secunda obseruatione; sitq; id-

circò  $OM$ . grad.  $22$ . & complemē-

tum  $ZO$ . grad.  $68$ . postea designat

circa  $H$ . ut circa polum circumfe-

rentiam paralleli  $FK$ . vel ergo pū-

ctum  $O$  locus stellæ visus in secunda obseruatione fuit in cir-

cumferentia  $FK$ . & nullam obtinuit parallaxim, vel obti-

nuit parallaxim, & fuit intra, veluti in puncto quouis  $G$ . si

enim in  $O$ . eandem seruauit distantiam à polo, quàm in pun-

cto  $F$ . ex prop. scilicet 10. lib. secundo spher. Theod. inde e-

nim pro corell. deducitur, ut nos alicubi annotauimus, ac

verò demonstrat esse punctum  $O$ . in circumferentia  $FK$ . ar-

cusq;  $HO$ .  $HF$ . æquales esse. Quoniam enim  $ZO$ . datur g.

scilicet  $68$ . &  $ZH$ . datur grad. scilicet  $41.38$ . cum sit cō-

plementum altitudinis poli g.  $48.22$ . datur etiam angulus,

quem continent  $HZO$ . gr.  $12.13$ . ex xi. itaque Copernici

dicat arcum  $HO$ . erui gr.  $28.7$ . at tantundem erat  $HF$ . ut

antea vidimus; ergo æquales arcus  $HF$ .  $HO$ . adeoque æqualis

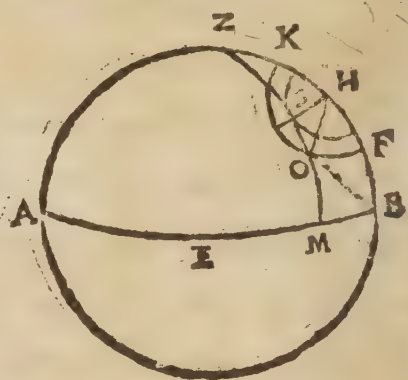
distantia stellæ ubiq; à polo.

Secunda confirmatio eiusdem minoris, primæque eius par-

tis est ex eadem descriptione, & iisdem suppositionibus hunc

in modum. nisi stella noua fuerit in  $O$ . pūcto circumferentiæ,

alio-



adeoque non aequè distiterit à polo H. atque punctum F. erit  
 eius locus verus magis ad punctum Z. retractus, veluti in  
 G. ducatur arcus HG. quoniam ergo in secunda obseruatione  
 angulus BHG. seu GHF. datus est grad. 24. 38. motus  
 scilicet diurnus hor. 1. 38. ergo datus erit angulus de-  
 inceps gradus 155. 22. & H Z. datur grad. nempe 41.  
 38. & datur angulus alter H Z G. scilicet Azimuthalis  
 grad. 12. 13; dabitur itaque H G. ex 12. Copernici grad.  
 28. 7. equalis arcui H O. duo ergo Triangula spherica H Z O  
 H Z G. habent duo latera H Z. H O. equalia duobus lateri-  
 bus H Z. H G. & angulum Z. communem, & reliquos  
 duos angulos H G Z. H O Z. minores singulos recto. erit ergo  
 (octaua Copernici, & melius 24. Clau. Triang. Spher.) re-  
 liquus arcus Z G. reliquo arcui. Z O. equalis totum parti, &  
 reliqui anguli reliquis angulis, quibus subtenduntur equalia  
 latera, scil. angulus Z H G. angulo Z H O. Totum rursus  
 parti, quæ fieri nequeunt. Hæc nos postrema latius prose-  
 quuti sumus, quæ Thadæus inuoluit. Hæc est secunda con-  
 firmatio minoris prosyllogismi, vel verius minoris syllogis-  
 mi necessarii, scil. stellâ caruisse parallaxi; cuiusmodi etiam  
 est sequens: tertia confirmatio ex eadem descriptione hæc  
 est: Est in ea figura Triangulum BHO. ex duobus lateribus  
 HB. H O. cognitis. est enim H B. grad. 48. 22. H O. de-  
 ductum fuit grad. 28. 7. & continent angulum BHO. da-  
 tum grad. 24. 38. dabitur ergo arcus BO. & angulus HBO.  
 ergo dabitur O B M. Complementum eius; in triangulo itaq;  
 rectangulo BMG. dantur arcus BO. & B M. mensura an-  
 guli Azimuthalis B Z M. & angulus acutus M B O. ergo da-  
 tur latus OM. quod si reperiatnr gr. 22. quanta est obser-  
 uata



nata altitudo stellę in O. nullam passa erit stella parallaxim,  
 & reperietur verè dictorum grad. 22. ergo nullam est stella  
 passa prallaxim. Subijcit autem, extante parallaxi apparere  
 oportuisse stellam altiore puncto O. humiliores autem non  
 potuisse, ratione euariationis visus, videri. Hęc fermè est  
 ratiocinatio Thadęi.

## CAPVT XX.

Tychonem ipsum respondere rationi Thadęi, eamque  
 soluere.

**T**ychonem adeo intenta responsione occurrit rationi Thadęi,  
 ut me liberet labore respondendi, si solum id exigamus,  
 ut rationis progressus impediatur; at verò si requiramus  
 præterea acruam solutionis, erit locus subiungendi aliqua,  
 quę in sequenti capite afferemus. interim ex Tycho-  
 ne argumentationi occurramus. is ergo minorem pro syllo-  
 gismis non reputat efficaci monstratione probatam; primum  
 quidem: quoniam duas illa partes continet, stellam nouam  
 æqualem semper distantiam retinuisse ab iisdem fixis, etiam  
 à polo: at verò de distantia à fixis nihil probat: de distantia  
 verò à polo monstrat quidem, sed insufficienter. debebat  
 enim conferre distantias stellę à polo in maxima & in mini-  
 ma altitudine ad claram ostensionem earum æqualita-  
 tis. At verò ipse sumpsit satis propinquas distantias, inter  
 quas scilicet horę vnius, & minut. 38 solum intervallum fuit;  
 quarum distantiarum differentia etiam si stellę daretur pa-  
 rallaxi-

radius lunaris, non esset amplior quadraginta octo secundis; quæ quidem differentia (etiã si interesset) vix instrumento perciperetur maxima, et exactissima diligentia. at concedat ipse instrumentum à Thadæo adhibitum non nisi in quinquaginta minuta minutiore diuisione sectum esse; quod idcirco deuncem minuti nullo modo distinguere posset, immò nec minutum integrum. Verba concludentia totam hanc primam solutionem Tychonis refero. Posset inquit aliquis conferre vno, vel altero minuto fuisse tunc stellam decliuiolem, ipsumq; ob instrumenti paruitatem id discernere non potuisse. Et sanè si vel vnico minuto humiliorẽ reddiderimus secundam altitudinem, stella noua non saltim in altissimo æthere (quod probare intendit Thadæus) locum obtinere non merebitur: sed aliquantulum adhuc infra lunam deprimetur: At pro isto vnico minuto nequidem ipse Thadæus fidem sponponderit. Hac primo loco obijcit Tycho secundo autem loco instat ob suspectam veritatem altitudinis poli Viennensis grad. 48. 22. vel altitudinis minime stellæ grad. 20. 15. Veluti facit eam Thadæus, alterutrum horum ipse falsum contendit; quia secus dissentiret declinatio stellæ à declinatione eiusdem à se posita, etenim ex Thadæi hypothesebus adduceretur declinatio gr. 61. 53. at secundum Tychonem in secundo Scripto erat gr. 61. 47. ferme: intercederet itaque differentia sex minutorum. Tertio instat quantitati anguli O H F. qui metitur tempus motus diurni stellæ post primam observationem: primo quidem; quoniam vix potest in aliqua minuti parte, (ut opus esset) constare, at verò si is angulus paulò secus se habeat, quàm ponitur, nihil certi concludi potest. se-

1. Instantia

3. Instantia



4. *Instantia* cūdo; quoniam ex stella quarta Cassiopeia, ex qua Thadæus sumit horam tum fuisse 10.7. Tycho contra deducit fuisse hor. 10. 9. 15. Variat itaq. angulus FHO Ex eiusq. variatione calculi non consistunt. obicit demum difficultatem inueniendi præcisè angulos azimuthales, adeo ut incertitudini, erroruè sint obnoxij. Hæc præsertim opponit argumentationi, siue argumentationibus Thadæi Tycho; quæ sanè eas infirmant, vimq. demonstrandi ipsis adimunt. Attamen quoniam nos monet Aristoteles in soluenda ratione non deesse contentum esse quacunque solutione; sed occurrendum esse causæ falsæ, in præsentia itaq. aperiendum est, si quid vitij subsit in geometricis ipsis sumptionibus, quas omnes admittit Tycho; non repudiatis itaque eius solutionibus interim nos has alias considerationes subiungamus.

## CAPVT XXI.

Alia peccata rationum Thadæi ex authore.

**S**upponit ergo Thadæus in prima confirmatione minoris prosyllogismi sui si punctum stellæ in secunda observatione reperiatur in semicirculo FOK. quæ describitur motu firmamenti, nulli parallaxi obnoxia esse stellam. At uerò non est id uniuersale; immò si detur phænomeno ea parallaxis, quam inuenit Tycho in cometa anni 77. quæ fuit maior in proximiorè situ à vertice, quàm in remotiore, possumus designare modum, quo stella fuerit in secunda obseruatione





Alia instantia nascitur aduersus calculos Thadæi, primo quidem ex datis Thadæi arcus  $HO$ . non proueniret grad. 28. 7. ut ipse dicit, sed grad. 28. 6. 45. Unde non in circumferentia esset locus visus stellæ, sed intra circulum, & maior fuisset parallaxis secundis 15. Verum si Hainzelij obseruationem, ut veram suscipiamus, veluti eam prædicat Tycho (quod magno illo suo quadrante peracta fuerit) arcus  $HF$ . erit non grad. 28. 7. ut sumit Thadæus, sed grad. 28. 12. 30. etenim 15. obseruauit minimam altitudinem stellæ  $BF$  gr. 20. 9. 30. ex emendatione Tychonis; at altitudo poli eadem utriq; fuit grad. nempe 48. 22. quocirca si ex  $HB$ . gr. 48. 22. detraxerimus gr. 20. 9. 30. supersunt gr. 28. 12. 30. pro arcu  $HF$ . cum ergo  $HO$  colligatur g. 38. 6. 45. illi detracti ex gr. 28. 12. 30. relinquunt grad. 0. 5. 45. tantoq; erit minor arcus  $HO$ . arcu  $HF$ . Posito verò arcu  $HZ$ . gr. 41. 38. arcu  $HO$ . gr. 28. 6. 45. arcu  $ZO$ . grad. 68. reperietur angulus  $ZHO$ . gr. 155. 26. 20. at motus diurnus tempore inter primam, & secundam obseruationem interposito fuit ex Thadæo grad. 24. 38. at ex Tychonis emendatione 25. 12. sit is  $FHG$ . erit  $G$ . verus locus stellæ, & angulus deinceps  $ZHG$ . gr. 154. 48. reperietur ex his datis arcus  $ZG$ . gr. 67. 10. 40. Totusq; arcus  $ZO$ . grad. 68. quocirca arcus  $GO$ . parallaxis erit grad. 0. 49. 20. in distantia visa g. 68. quæ parallaxis tunc non reddet sublunarem stellam: Verum collocaret in infima orbis lunaris parte, in qua consistere nō potuisse; immota cum perseuerauerit omnes clamant; at quantulumcumq; adiiciamus ei tamquam ex refractione subtractum, statim sublunaris euadet. certè apparet longè interesse inter locum verum, & visum; quæ v-



num, & idem esse contendebat Thadæus, quod ideo subiunxi  
 ut appareat minus diligentem fuisse in calculis etiam deducen-  
 dis Thadæum, quam oportebat in tanta rei subtilitate. Cum  
 primò in linearum ipsa geometrica, siue optica demonstratione  
 defecisse monstrauerimus. Coniungendo ergo hac cum illis,  
 quæ Tycho opposuit constat rationem, vel rationes Thadæi  
 abesse ab æriua, & necessitate geometrica.

## CAPUT XXII.

Argumenta Clauij afferuntur & soluuntur.

**S**uperest ut postremo loca afferam, quæ argumentatur  
 Clauus. auctoritas Viri facit, ut quamuis nihil suum  
 dicat, nihil nouum, attamen dicta eius expendamus,  
 ut etiam in eo admiremur id, quod adagio fertur. Quandoq.  
 bonus dormitat Homerus: verè enī dormitauit vir alioquin  
 in his sciētijis maximus, celeberrimusque. is ergo sētit, stellam  
 nouā fuisse in octaua Sphæra duplici præsertim ratione; aliam  
 ducit ex motu, quæ constantē semper obtinuit, nihilque dis-  
 crepantem à stellarum fixarum constantia, & tenore, ac mo-  
 tu: aliam ducit ex carentia parallaxis, hancque primo loco bi-  
 fariam probat, aliena tamen semper auctoritate, non obser-  
 uationibus suis. prima ergo probatio est, quia periti Astro-  
 nomi ubique locorum situm illi tribuere inter stellas fixas  
 eundem. nempe voluere eam cum secunda, quarta, et duode-  
 cima stella Cassiopeiæ figuram Rhombi effecisse, eamque sem-  
 per seruasse. secunda autē probatio, quoniam omnes eā collocaue-  
 runt propè id punctum, ubi calurus æquinoctiorum circulum  
 arcticum interfecat, & à polo arctico grad. penè 23.30. ab  
 æqua-

In cō. sph.  
 Sacrob p.  
 mihi 193.



equatore autem ferè 66. 30. distare perhibuere : at rationem ex motu ita explicat . Neque ego, neq; ullus omnino Astronomus ( quòd quidem sciam ) alium motum in ea animaduernerit præter eum, quem in fixis sideribus obseruamus, nam constantem semper motum, eundemq; planè situm inter alias stellas fixas totum bienniũ ( tamdiu enim fermè durauit ) retinuit. Quòd si in orbe alicuius planetæ fuisset, cum orbis ille tanè alienum à stellis fixis motum obtineat, proculdubio, & stella ipsa eundem motum, cursumq; habuisset: secus autem rem habuisse Astronomi deprehēderunt. Atque hoc idem argumentum euidenter concludit multo minus stellam in elementari regione extitisse, quod ibi nulla ratione eundem semper situm, ac distantiam cum stellis fixis potuisset retinere. *Hac ille, si d* parum diligenter fuerat tum in hac commentatione *reversa.* tus Clavius, parumq; diligenter scripsit : dum dicit enim ab omnibus tributam esse Rhombi figuram stella noua cum tribus illis Cassiopeiæ, Paulini quidem, Pridiani sententiam refert : at contra quã sensere Tycho, Thadæus Hagecius, Iohannes Prætorius, Philippus Appianus, qui omnes Trapezij figuram non Rhombi esse illam voluerunt. reijcio legentē ad cap. sextum lib. præced. cum ergo aliqui Rhombum iudicauerint, al qui Trapezium, & hietiam inæquales distantias tribuerint, argumentum ex his parallaxis alicuius non omnimodæ eius carentiæ elicitur, contra quàm asserat Clavius. At turpius adhuc fallitur, dū dicit omnes illi tribuisse distantiam à polo gr. 23. 30. ab æquinoctiali grad. 66. 30. nam ut antea vidimus lib. præced. cap. 7. declinationem grad.

Solutio primæ rationis.



66. 30. vnus Maurolicus tribuit: at reliqui penè omnes diuersas ab hac, & inter se assignauerunt, Munosius, Peucerus, & Schulerus ex calculis, & obseruatione minimè altitudinis 61. 39. ex obseruatione ipsa in maxima altitudine grad. 61. 58. Elias Camerarius ex altitudine maxima declinationem eandem cepit grad. 61. 54. ex altitudine minima grad. 61. 44. Tycho ipse ex obseruationibus Landtgrauij deducit varias declinationes; maximam grad. 61. 45. 15. minimam grad. 61. 38. Erasmus Rheinoldus grad. 61. 48. in maxima altitudine, in minima 61. 44. 30. Andreas Nolthius grad. 61. 49. Thadæus Hagecius grad. 61. 53. Cornelius Gemma grad. 60. 40. Tycho in primo scripto grad. 61. 59. in secundo scripto grad. 61. 46. 45. Paulus Hainzelius grad. 61. 47. 40. vt inter maximè differentes obseruationes intersint grad. 5. 50. usq; inter mediocriter differentes differentia sit ex vna parte grad. 4. 30. ex altera parte grad. 1. 20. quæ differentie magnam parallaxim, non autem nullam, aut exiguam demonstrant. ascensionum rectarum differentia non pauca, neq; infrequens varietas vt ex d. c. 7. constat. aliquando, & inter aliquos est g. 2. & tertie fermè partis, quæ magnæ sunt differentie. & parallaxim faciunt insignem, vt mirandum sit quomodo omnem parallaxim ex omnium consensu negauerit Clavius; Cum potius eam agnoscere ex multorum consensu cogamur; absq; etiam alia demonstratione, et calculorum indagine. ex qua indagine quanta parallaxis eliciatur satis, superq. in præcedente libro ostendimus. Hæc dixisse volui, vt authoritati Clauij oppositæ negligentia dictæ, ea in re suorum, et hæc de situ, ac distantia stellæ nouæ anni 1572. à centro mundi differuisse satis sit.



## APPENDIX.

*In qua considerantur, quae de Stella eadem Anni 1572.*

*scripsere Antonius Santutius, & Ioannes Baptistæ Benedictus.*

## CAPVT PRIMVM.

Proponuntur dicenda.

OST QVAM hæc scripseram, immò iam bona  
 ex parte adornaueram quæ de stella 1600. & de  
 stella 1604 scripseram, peruenit a manus meas  
 liber de Cometis Antonii Santutii mathematicarum et in  
 Pisano Gymnasio professoris, qui magno conatu Cometas  
 omnes, & fuisse, & futuros esse supra lunam aggressus est  
 demonstrare: præter verò communes omnium cometarum  
 rationes sex sua tempestate phænomena obseruauit, quæ etiam  
 omnia supra lunam longo interuallo fuisse probare nititur,  
 quarum primum est stella anni 1572. Dicta itaque de ea  
 viri nunc adducere, & expendere decreui. intelligemus, v-  
 trum ea conclusant celestem cometæ seuem, & altitud. ut  
 Auctori videtur, an potius refragenur, ut ego arbitror: ce-  
 terum sedato animo contemplationi vacemus. Santutius er-  
 go duobus capitibus sexto. & si primo de cometis totum de  
 stella hac 1572. disceptationem peragit. sexto quidem capi-  
 te historiam originis stellæ, magnitudinis, figuræ cum tribus

Cas-



*Cassiopeię, durationis, scintillationis, necnon & obseruationem meridianę altitudinis minimę, et maximę ponit. in cap. autem septimo primum subindicat varietatem sententiarum de loco, & sede stellę, postea ipse suam demonstrat, quod scilicet fuerit celestis, immo in octaua sphaera; duas enim ibi eius conclusiones seiungere oportet, primam fuisse stellam in Celo, & supra lunam, secundam fuisse in octaua sphaera. illam certis rationibus à se probatam credit; hanc non nisi forte probabilibus, saltem non aequę euidentiis. ego singillatim considerabo viri dicta, quidq; ex illis eliciatur de sede stellę, postea in compendium contraham rationes eius, & solutione nostras; demceps verò considerabo quę Ioannes Baptista Benedictus in cōfirmationem eiusdem opinionis, quod ea ipsa stella fuerit celestis, disserit.*

## C A P V T S E C V N D V M.

*Historia originis incrementi, & magnitudinis, scintillationis motus, & figurę cum stellis Cassiopeię iuxta Santutium.*

**O***Rtam ergo stellam Santutius dicit anno 1572. mense Nouembris, diem non apponit: in anno ergo & mense cōuenit cum grauioribus obseruationib. At de magnitudine, et incrementō, ac decrementō prorsus discrepat; dicit enim apparuisse primū sextę magnitudinis, auctam demceps esse adeo, vt ad finē Decēbris secunde magnitudinis, indeq; ugi augmento demum mense martij circiter fi-*

*Primum dicto de Virgine.*

*Secundum dictum de magnitudine.*



nem aequalē Veneri propè perigæum factam nec in ea magnit.  
constituisse; Sed subinde auctam in fine Maij duplo maiorem  
Venere euasisse; tresq. menses eādem magnitudinem retinuis-  
se, proiecisseq. obiectorum opacorum & umbram non secus, ac  
lunam die quarta. à fine deinceps Octobris subinde decreuis-  
se, quousq. mense Aprilis anni 73. ex oculis euaruit. hæc est  
series augmenti, & decrementi stella secundum Santutiū,  
quæ quantum differat ab obseruatione Landigrauij, Tycho-  
nis, & cæterorum ex primo cap. primi libri satis patet. men-  
se Nouembri Tycho ni erat Veneri par; Decembri equalis Io-  
ui ipsi: at par Veneri eo quoq. mense Landigrauij. Verum  
Santutio Nouembri erat sexta magnitudinis; toto Decem-  
bri creuit ad secundam usq; magnitudinem Aprilis, & Ma-  
io Tycho ni stellas secundæ magnitudinis equabat: at Santu-  
tio tum perigæa Veneri par erat, Iunio, Iulio, Augusto. Ty-  
cho eam vidit stellam tertiæ magnitudinis parem: at tum  
Santutius obseruauit duplam Veneris.

Tertiū di-  
ctum.

lib primo  
cap. 6.

Figura, quā cum stellis tribus Cassiopeiæ conficiebat sci-  
licet stella pectoris, stella genu, stella sedis, Rombus æquila-  
terus (ut or & verbis eius) erat. qua in re discrepat eius ob-  
seruatio ab obseruatione multorum aliorum, Tycho nis, Hage-  
cij, cæterorumq; quos supra retulimus; at dictam figuram  
semper retinuisse toto durationis tempore cum memoratis tri-  
bus stellis Cassiopeiæ asseuerat Santutius.

Quartū di-  
ctum.

Motus eius fuit diurnus, integramq. reuolutionem conse-  
cit supra horizontem semper, perq; parallelum, qui gr. 36. à  
polo distabat.

Scintillatio fuit mediocris.

Altitudo eius meridiana minima fuit gr. 7. 30. maxima  
fuit.



*Fuit gr. 79. 30. in altitudine poli gr. 43. 30. à vertice, versus polum arcticum, distatit gr. 10. 30. quas altitudines, et distantiam nunquam mutauit.*

### C A P V T T E R T I V M.

*Ex diuersa Santutij obseruatione incrementi, & magnitudinis stellæ longè ab alijs obseruationib. colligi potius stellam fuisse magno infra lunam intervallo.*

**C**onsideremus quid ex Santutij dictis pendeat de stellæ à centro mundi distantia, dico itaq. ex altitudine meridiana, quam ipse exhibet collata cum altitudine meridiana reliquorum obseruatorum necessaria, & demonstratiua ratione concludi stellam fuisse magno infra lunam intervallo. Ex varietate autem incrementi, & magnitudinis stellæ, qua in re tantum ipse distat à cæteris, argumentum validum eiusdem rei deduci, quod in præsentia afferō; in sequenti autem cap. illud exponam, & digeram. quò ad diuersitatem itaq. maximam inter Santutium, & cæteros de magnitudine stellæ singulis mensibus, quæ prorsus enormis est, hoc primum dico: Tutius esse dubitari, vel Santutio, vel cæteris officias factas in ea obseruatione; at cum reliqui contra Santutium fermè sint unanimes, restat ut non plenam Santutij obseruationib. fidem præstemus. quòd si minus fidas existimemus obseruationes eius, quæ unico oculi liberi aspectu absoluebantur, quid de cæteris, quæ instrumentis dioptricis



peragebantur? quid de illis, quas diutina horologii, attentaq; inspectione ab ortu ad meridianum admissit? par est multo facilius in illis Hominem lapsum, qui in adeo facili, & obuia plurimum errauerit. Quod si lubeat utrosq; uerè uidisse, quæ referunt, ut Ex.gr. mense Nouembri Stella apparuerit sextæ magnitudinis Santutio, at par Veneri Tychoni, & Iunio, Iulio, Augusto, & c. tertię magnitudinis Tychoni; Santutio autem Veneris dupla; oportet eam diuersitatem, uel fuisse in obiecto, uel in sensu, uel in medio, nō in sensu quidem inum enim ebrios ponamus obseruatores?

Cum iam vertigine rectum.

Ambulat, & geminis exurgit mensa lucernis.

At nimis diuturna, et fusa ebrietas eiusmodi fuisset. oportet ergo uel in obiecto, uel in medio residere uarietatis causam. at in obiecto eodem prorsus tempore, quomodo? nisi fuerit ea stella purum spectrum, & sola emphasis, quod probabile uisum est Galileo Viro celebri, non tamen pro certo dat, & ex antiquis nemo sensit; ex recentiorib. autē multi impugnant: nouissime Ioannes Camillus Gloriosus. Verum etiam si emphasis fuisset ea in Cælo, vix exegitari posset quomodo alteri obseruatori sextæ magnitudinis; alteri par Veneri apparere posset. Si itaq; in medio ponatur diuersitatis causa, in ea parte medię eam oportet esse, quæ non eadem omnib. sed cuiusq; obseruatori sua appareat; ex qua stella aliqua augmentum suscipiat, ex quo conspicua reddatur, cum prius aspectū fugeret. at eiusmodi pars, quæ Pisis appareat, nō Daniæ, aut Caselles, aut Augusta, nō est cælestis, sed infra calum, magno uel intervallo. At ad argumentū iam prorsus necessarium susceptis obseruationib. altitud. merid. stella trāseamus.



CAPITULUM QVARTVM.

Ex collatione altitudinis meridianae obseruatae à Santutio cum obseruata ab Hainzelio stellam demonstrari sublunarem magno interuallo.

**A**ltitudo meridiana ergo Santutio fuit in elevatione poli g. 43. 30. tum obseruanti gr. 7. 30. At Hainzelio Augustae altitudo minima fuit gr. 20. 10. altitudo autem poli eius Ciuitatis g. 48. 22. differentia ergo inter poli elevationes est gr. 4. 52. at inter meridianas altitudines minimas gr. 12. 40. Si itaq; detrahamus gr. 4. 52. ex gr. 12. 40. supersunt gr. 7. 48. pro differentia parallaxium tum inter duos eos obseruatores. Repetamus ergo figuram libri primi cap. 12. in qua B. sit locus Santutij, vertex E. D. Augusta F. vertex. phanomenon, seu stella C. quoniam ergo ipsius C. altitudo meridiana visa Santutio est g. 7. 30. eius angulus EBC. distantia itidem visa à vertice grad. 82. 30. Augustae autem altitudo meridiana visa gr. 20. 10. complementum ergo eius FDC. gr. 69. 50. & angulus BCD. differentia parallaxium gr. 7. 48. cetera inuestigemus. Quoniam ergo arcus BD. differentia latitudinis duorum locorum est grad. 4. 52. Totidem graduum est BAD. angulus; singuli ergo ABD. ADB. grad. 87. 34. angulus ergo DBE. grad. 92. 26. at EBC. grad. 82. 30. restat ergo angulus CBD. grad. 9. 56. & angulus BCD. grad. 7. 48. restat ergo CDB. grad. 162. 16. quorum angulorum sinus sunt infra scripti.

lib 1. supra  
Cap. 4.

Angu.



	$\{$ C B D. grad. 9. 56. $\}$	$\{$ 17250.
Angul.	$\{$ C D B. grad. 162. 16. $\}$	$\{$ Sin. $\{$ 30458.
	$\{$ B C D. grad. 7. 48. $\}$	$\{$ 13572.

Quoniam verò angulus BAD. est g. 4. 52. cuius dimidium 2. 26. sin. autem grad. 2. 26. 4246. quarum AB. 100000. quarum ergo AB. 3035. earum erit is sinus 129. proximè; tot scilicet milliariorum  $\frac{1}{2}$  chorda B D. duplæ eius sinus 258. mill.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	3035.	4246.	129. Milliariorū.

Est q. BD. ad BC. ut sinus anguli BCD. nunc 13572. ad sinum anguli CDB. nunc 30458. erit ergo ex regula aurea BC. Milliariorum 578 quorum BD. est 258.

## Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
13572.	258.	30458.	578. Tot milliariarum est BC.

Dux ergo AB. BC. mill. 3563. at minor AC. illis ambabus; ergo minor Mill. 3563. minor ergo remotio stellæ à centro fuisset mill. 3563. adeo q. minor eius remotio à superficie terræ mill. 578.

At credam ne ego parum adeo Stellam distitisse à centro? nequaquam: sed credo errasse in observando alterutrum: at ob dissidium à ceteris errorem tribuo Santutio. interim suscepta hypothesis veritatis utriusq. observationis stella non fuisset remotior à terra dictis mill. 578. immò minus remota.

At minor adhuc altitudo stellæ deducetur ex collatione altitudinis meridiane minime observata a Landtgravio cum



minima altitudine meridiana eadem Santutij : differentia enim parallaxis inter eas erit grad. 11. 33. maior, quam praece lens g. 3. 45. at differentia latitudinis, qua Casseï & superant Auguriam, est solum grad. 2. 56.liceret autem experiri calculis eadem methodo, qua proxime vñ sumus; si dissimularemus hunc esse ex illis casibus, cum tres anguli trianguli C B D. maiores essent duobus rectis. quod esse nequit. Verum minore negotio magnam cadere differentiam parallaxis inter Santutium, & alios ostendamus ex supplicatione paralleli, in quo reuolutio stellæ diurna effici videbatur. is igitur iuxta Santutij observationem distabat à polo mundi 36. ut ipse etiam asserit; at Maurolico distabat grad. 23. 30. differentia itaque inter ipsos 12. 30. Munosio distabat grad. 28. etenim altitudo poli Valentiae grad. 39. 30. distantia itaq. a polo grad. 50. 30. maxima stellæ altitudo ei apparuit grad. 67. 30. distantia itaque à vertice grad. 22. 30. qui detracti ex grad. 50. 30. distantia verticis à polo, relinquunt distantiam stellæ à polo grad. 28. totque gradibus distabat stella à polo, adeoque parallelus, per quem mouebatur. unde differentia inter Munosium, & Santutium intercedit grad. 8. inter Munosium, & Maurolicum grad. 4. 30. quæ differentie parallaxium longè omnes stellam infra lunam deprimunt. Landtgrauio parallelus distabit à polo grad. 28. 15. ex minima altitudine, est enim 23. 3 qui si deprehantur ex grad. 51. 18. altitudine poli restat distantia à stella grad. 28. 15. totque gradibus distat parallelus à polo: differentia ergo parallaxis inter Landtgrauium, & Santutium grad. 7. 45. demum omnes reliquæ observationes parallelum exhibent multis gradib. polo propiorem quàm ferant observationes:



# 344 De tribus nouis Stellis

Santutij, vt deo magna parall. differ. inter ipsum, et reliquos  
 cadat; quę differentia infert (dum pro veris suscipiatur hu-  
 ius obseruationes) stellam longè sub cælo extitisse. Hęc est pro-  
 posita ab initio Capitis conclusio; at pro Corellario inferre li-  
 cet non esse veras Santutij obseruationes, quę reliquis om-  
 nibus repugnāt uirorum etiam in obseruando diligentissimo-  
 rum Tychois, Landtgrauij, Maurolici, & id genus alio-  
 rum multorū certè multum dissonat obseruatam ab ipso stel-  
 le maximam altitudinem meridiana maiorem borealioribus  
 obseruatoribus scilicet Hainzelio, vt minorem obseruasse di-  
 stantiā minimam, quam illi, re tē se habet.

## C A P V T Q V I N T V M.

Rationes Santutij adducuntur, & soluuntur.

**R**ationem nunc Santutij consideremus, qua demon-  
 strare is nititur stellam superiorem multo luna fuis-  
 se; immò in octaua sphaera ressedisse placet singilla-  
 tum dicta viri, & partes rationis, quę sunt alicuius mo-  
 menti referre, & expendere postea in compendium contra  
 hanc rationē eius et solutionē meam, ex eo viri loco exordior.

**Santutius** Hinc ad propositę conclusionis demonstrationem  
 accedens dico stellam, dum videri potuit plures 520.  
 reuolutionibus circa polum arcticum cōfecisse ductu  
 primū mobilis, totas supra Horizonte, absq. vlla diuer-  
 sitate aspectus. quę res aperte indicabant stellā necū  
 elementa ē non fuisse, sed prorsus in Cælo extitisse,  
 vt in hac demōstratione certissimè demonstrabimus.

Dum



Dum constet stellam nulli aspectus diuersitati fuisse ob- Claram.  
noxiam, non opus est ulteriore demonstratione ad concluden-  
dum ipsam celestem extitisse. ipse per me do manus, et da-  
bunt reliqui omnes Mathematicarum, vel parum periti; mo-  
do non fuerit, qui eam spectrum, et emphasim, non considen-  
tiam veram arbitraretur: at cons. stentiam veram nos inte-  
rim supponimus, et profiteamur, ut si ostēdat hic Author, nul-  
li ipsā fuisse subiectā parall. fatear me cecidisse causa, qui sub  
lunare hucusq. arbitror: at videamus quid deinceps faciat  
Quoniam cum obseruauerimus distantiam dictæ 2.  
Sancutius.  
stellæ à polo arctico fuisse grad. 36.

Distantiam stellæ à polo fuisse gr. 36. quod primo loco di- Claram.  
cit, elicit ex altitudinib. meridianis, quas secundo loco asserit:  
at non certa indagine, nisi supponat parallaxi caruisse; quod  
interim non constat, et cuius nos demonstrationem ex posci-  
mus. Nam esto aliquod phenomenon, cuius minima altit. me-  
ridiana sit gr. 7. 30. ut nunc supponit Sancutius; at facia-  
mus parallaxim pati gr. 10. erit ergo vera eius tantum al-  
titudo meridiana gr. 17. 30. sit pariter visa altitudo maxi-  
ma meridiana 79. 30. cuius puncti distantia à vertice erit  
gr. 10. 30. sicut in inferiore altit. meridiana distantia visa  
erit g 82. 30. et supponitur parallaxis ibi g. 10. deducetur  
ergo distātia phænomeni à centro semidiametrorū terræ 5. 48  
proximè. in distantia autem g. 10. 30. à vertice deducetur  
ex eiusmodi datis parall. g. 1. 48. ut altit. vera ibi phæno-  
meni sit g. 77. 42. cum ergo primo minima altit. vera sit gr.  
17. 30. et maxima g. 77. 42. illa ex hac dēpta quod superest  
nēpè g. 60. 12. bifariam sectum exhibebit g. 30. 6. pro distā-  
cia paralleli per quem phenomenon mouebitur motu diurno



loco gr. 36. quot distare supponit Santutius, & Verè distaret, si nulla accederet parallaxis.

7  
Santutius.

Et in latitudine g. 43. 30. altitudinem eius meridianam fuisse 79. 30. at in meridiano infra polum altitudinem semper fuisse 7. 30.

Claramontius.

Innuimus, et nunc dicimus non posse fieri ut Paulo Hainzelio Augusta altitudo maxime stellę fuerit g. 76. 34. nēpē in elevatione poli gr. 48. 22. & Pisis in elevatione poli g. 43. 30. eadem stella altitudinem obtinuerit maiorem q. scilicet 79. 30. cum oporteat minorem esse; neq. etiam potuit esse Landtgrauio Casellis gr. 79. 30. & Pisis totidem graduum. oportet siquidem, Pisis multo minorem eam fuisse, quā Casellis. demum cum observatoribus\* borealioribus non consentit huius hominis observatio maxime altitudinis. Minima pariter altitudo gr. 7. 30. non consentit cum Munosiana gr. 11. 30. oportebat minorem eam altitudinem Munosio fuisse, qui erat australior, quatuor g. quā Santutio. Nō multum ergo fidendum observationibus huius V.ri.

4  
Santutius.

Easdem perpetuo retinendo altitudines quousq; videri potuit, eundemq; situm absq; vlla vnquam diversitate aspectus.

Claramontius.

Si ex eo argumentetur diversitatem omnem aspectus defuisse quod easdem perpetuo retinuit altitudines visas in inferiore meridiano; Et rursus easdem in superiore nullum est argumentum: necessarium enim id erit (quantacunque sit parallaxis) cum phenomenon non movetur alio motu quam diurno, siquidem eandem verus phenomenon locus retinebit in meridiano à vertice distantiam, & maximam, & minimam, unde eadem utrobique perseverabit parallaxis, æqua-

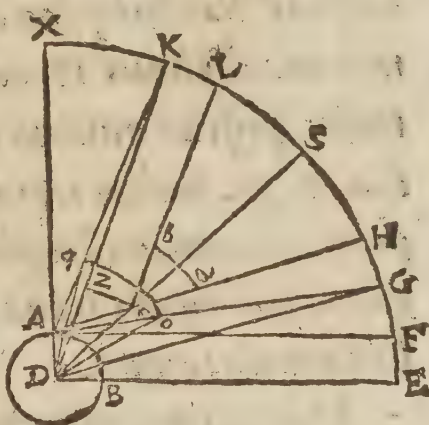


his ergo distantia visa si minima cum minima, & maxima cum maxima conferantur.

Quamobrem ostendemus nedum stellam non fuisse in elementari regione, sed in orbe fixarum extitisse; ut in præsentī figura latè conspiciemus.

Quid in figura sequenti appareat, intelligimus, a' certè nulla eget probatione maior. Phenomenon omni prorsus carens parallaxi est in Cælo, octaua q. sphaera. minor probanda itaq; est Santutio.

Intelligatur descriptus terre, & aquæ glob. AB. circa centrum D. Recta DE. sit horizon rationalis. AF. horizon naturalis obseruatoris. ducatur DX. a centro ad Zenith loci, erit perpendicularis horizon rationali DE elongetur DX. vsquequo continet, & trigelles AD semicircummetrum, & tertiam in super eiu' partem, quāta est semidiameter concaui lunæ, centroq; D. & interuallo DX. describatur quadrans XE. qui diuidatur in grad. 90. sitq; DS axis mundi in poli eleuatione gr. 43. 30. ducaturq; DK. ad grad. scilicet 79. 30. quæ fuit altitudo maxima meridiana, & DG. ad grad. 7. 30. quæ fuit altitudo minima meridiana su per horizon rationali, eritque, ideo angulus GDE. g. 7. 30.



Repugnat hypothefi sue Santutius, dum enim XE. circūferentiam in concauo lunæ statuit, angulus septem graduum et semis instrumento captus ex puncto A. ideoq; super ho-



\* ex lib. pri  
mo Lap. 2.  
p. 9. Anti-  
tychi.

horizontem naturalem  $AF$ . non erit septem graduum, et semis super horizonte rationali, sed grad. 9. 12. Siquidem  $AD$  semidiameter terre, cum sit pars una, quarum  $DE$  est 33. 20. adeoque si intelligatur arcus  $AG$ . angulus  $AGD$ . parallaxis reperietur \* 1. 42. Quocirca erit angulus  $ADG$ . qui ad  $A$  est gr. 82. 30. erit (inquam) g. 80. 48. quare angulus  $GBE$ . pro gradibus 7. 30. erit g. 9. 12. Statuere ergo angulum ad terræ superficiem caput æqualem esse angulo ad centrū est supponere nulli parallaxi subiectum phenomenon, quod nondum constitit; at demonstrandū huc usq. est. & si phenomenon statueretur infra lunam, multo maior differentia inter angulum ad centrum  $D$ . et ad  $A$ . intercederet, interim aliquas Santutij lineas transilio; quippe quæ repetant, quæ iam nos diximus ex eo in proxima constructionis explicatione. possent quidem in his aliqua notari minus propriè dicta. v. gr. molem terræ ad distantiam lune eandem habere proportionem, quàm globus  $AB$ . ad intercapedinem huius figure; non enim corpus ad lineam proportionem obtinet: sed hæc omittamus.

7.  
Santutius.

Ducatur à puncto quoq.  $A$ . recta  $AH$ . (trigesima prima primæ elem.) parallela lineæ  $DG$  quæ secet axē mundi  $DS$ . in puncto  $C$ . super secunda semidiametro.

Claram.

Quoniam  $DX$ . continet trigintatres semidiametros terre, in superq. tertiam partem dividit in figura Santutius in totidem partes eam lineam, notatq. numeris singulas scilicet 2. 3. 4. usque ad 33. & describit per singula puncta ex centro  $D$ . quadrantes, dicit autem secundam semidiametrū & bis secundus quadrans axem mundi secat, idemq. de reliquis. supponit ergo si ducatur  $AH$ . parallela rectæ  $DG$ . ip-

saltem



Iam intersecaturam DS. in puncto C sectione secundi quadrantis, at non probat, & tamen probare debebat: sed quid probare debebat, cum sit falsum? etenim angulus ADG. per me est gr. 80. 48. cuius sinus est 98714. tantusq; est exterior, & oppositus XAH. ergo angulus deinceps HAD. scilicet CAD. erit g. 99. 12. cuius pariter sin. 98714 Angulus autem ADS. scilicet complem. altitudinis poli gr. 46. 30. restat ergo reliquus ang. ACD. g. 34. 18. cuius sin. 56353. est itaq; DC ad DA. semid. terræ, ut 98714. ad 56353 non ergo duplas nō ergo C. punctum secunde semidiametri: sed infra. Itemq. concluderetur, si cum Santutio poneretur angulus GDE. gr. 7. 30. adeoq. XDG. scilicet ADG. g. 82. 30. tantus enim esset angulus XAC. & angulus CAD. deinceps g. 97. 30. cuius sin. 99144. et angulus ACD. esset g. 36. cuius sin. 58779. minor ergo adhuc multo DC. quam sit dupla ipsius AD.

8.

Santutius.

Ab eodem puncto C. ducatur (eadem 31. primi) recta CL. parallela ipsi DK. & pariter CZ. perpendicularis eidem DK. ex 12. primi, constitueturq; Triangulum rectangulū CZD. cuius latus CD. continet duas semidiametros terræ.

Iam vidimus CD. minorem esse duobus terræ semidiamentis; falso ergo fundamento innitetur sequens indago.

Clarana.

9.

Santutius.

Nunc descriptione præsentis figuræ ostendemus stellam illam non potuisse vllō modo esse in elementari regione: sed extitisse prorsus in Cælo. Cum enim stella motu fixarum moueretur singulis diebus circulos describens integros circa polum arcticum ab eodistantes gr. 36. quæ stella dum conspicua permanet,



confecit ampliusquam 500. reuolutiones diurni motus supra horizontem, neq; ad initio apparitionis vsque ad finem sitū variavit, vt sæpe à nobis; & ab alijs obseruatū fuit. Quotiescunq; enim ad meridianū veniebat altit. eius supra horizontē fuit gr. 79. 30. eratq. ipsa propinqua vertici nostro, qui est polus horizōtis grad. 10. 30. & quando in inferiore meridiano erat, semper obseruata fuit gr. 7. 30. ab horizonte in eadē poli altitudine, nullam faciens parallaxim. dico itaq; stellam nequise alibi esse, quàm in sphæra fixarū, ad quam terra est puncti instar, ac centri. his ita confutitis demonstrabimus fieri non posse, vt stella fuerit in regione elementari.

Claram.

10.  
Santucius.

Claram.

11.  
Santucius.

*Hic Santucius Tautologia abundat. hac eadem antea dixerat, nullaq; opus erat repetitione. demonstrationem expectabamus, ad quam se accingit ex falso hucusq; principio.*

Si possibile fuerit faciamus ipsam distare à centro tribus semidiamentris terre, quæ sunt miliaria 15000.

*Sunt ex eius hypothesi 15055. at ipse spreuit paucitatem 55. miliariorum.*

Claram.

Cumq; peruenerit ad minimam altitudinem meridianam grad. 7. 30. erit in a. n. inusculo, vbi linea A H. secatur à tertia semidiamentro, pergensque stella à puncto a, vsq; ad b in linea CL. quæ est linea maximæ altitudinis meridianæ.

*Posita stella in G. erit visa altitudo minima non per A H sed per A G. at id nunc condonemus Santucio, & verum CL. esse lineam maximæ altitudinis, nescio unde expressatus sit. linea maxima altitudinis vera est DK. apparentis, et vi-*

*se est*



fa est AK. at si AN. admittimus esse lineam visa altitudi-  
nis minime, erit linea visa altitudinis maxima ducta ex A  
ipso DK parallela, non autem ducta eidem parallela ex pun-  
cto C. Et tamen tota Viri progressio innititur huic sumptio-  
ni, quod CL. sit linea maxima altitudinis, ex qua eiusmodi  
falsitate deducit, que sequuntur. nempe in remotione stelle  
trium semid. visum ipsam iri infra polum g. 7. cum sit supra  
gr. 36 & in distantia 4. semid. apparuerit fuisse gr. 8. su-  
pra polum, & apparebat 36. atque ita per plures distantias  
procedens usque ad lunarem, ostendit semper intercessuram  
fuisse differentiam magnam inter distantiam gr. 36. stella à  
polo, & distantiam, qua apparebit, et in lunari altitudine  
differentiam inter eas deducit duorum graduum. At fallaci-  
ter omnia ex fallaci fundamento, immò ex fallacibus funda-  
mentis. nam & falsum est abfuisse paraliclum quem motus  
diurno designabat stella gr. 36. à vertice, neq. id ipse dedu-  
xit, nisi ex altitudinibus meridianis observatis; at infirma  
deductione, nisi supponatur id, quod queritur: scilicet stellam  
caruisse omni parallaxi. Nos ergo ostendamus, quomodo ni-  
hil repugnans orietur si ponamus stellam solis trib. terre semi-  
diametris abfuisse à centro si apposite sumantur linea veri,  
& visi loci, & non absone, et falso. sit quadrans utidem X  
E. super centro DA. locus in superficie terre observatoris P  
ipsis AF horizon. naturalis; angulus GAF. grad. 7. 30.  
Est enim is sub quo (instrumento in A. collocato, dioptra  
in AG. basi quadrantis in AF.) observata ponitur mini-  
ma stelle altitudo, tum scilicet existentis in O. etenim D  
O. tripla ponatur ipsius DA. & circumferentia q O. delineo-  
tur super centro D. ex intervallo DO. fueritq. in maxima  
altit-



altitudine stella in q. erit ex hypothesi angulus  $XAO$  grad.  
 82. 30. angulus itaq. deinceps  $DAO$  grad. 97. 30. cuius  
 sinus 99144. & quarū est  $DO$ . 3. earum partium est  $AD$   
 1. estq; ut  $DO$ . ad  $AD$ . ita sin. ang.  $DAO$ . ad sin. ang.  $A$   
 $OD$ . erit ex regula aurea sin. ang.  $AOD$ . 33048. ang. ergo  $A$   
 $OD$ . g. 19. 18. proinde distantia vera stella à vertice scil.  
 angulus  $XDO$ . erit grad. 62. 12. in minima altitudine.  
 Rursus angulus  $XAq$ . ponitur grad. 10. 30. angulus itaq.  
 $DAq$ . deinceps 169. 30. cuius sin. 18224. est quē  $Dq$ . ad  
 $AD$ . ut 3. ad 1. & ita sin. anguli  $DAq$  ad sinum anguli  
 $AqD$ . erit ergo ex regula aurea sinus anguli  $AqD$ . 6074.  
 angulus ergo  $AqD$  grad. 3. 29 angulus itaque  $XDq$ . vera  
 distantia à vertice in maxima altitudine grad. 7. 1. quod si  
 detrahamus angulum  $XDq$ . gr. 7. 1. ex angulo  $XDO$ . grad.  
 62. 12. restabit angulus  $qDO$ . cui subtenditur arcus meri-  
 diani inter maximam, & minimam altitudinem veram grad.  
 55. 11. cuius medietas gr. 27. 35. 30. erit distantia poli à  
 vero loco stella, & à parallelo per quem verus locus, motu  
 diurno reuoluitur; quæ paralleli distantia etiam magis acce-  
 dit ad Landtgrauij, & Tychonis, & reliquorum obser-  
 uationem; quam assertio Samuti grad. 36. nempe Mauro-  
 licus, Claviusque in circulo arctico p. suere; distabat ergo  
 secundum hos parallelus grad. 23. 30. à polo non 36. Mauro-  
 sius declinationem stella tribuit grad. 62. adeoque distanti-  
 am grad. 28. Tycho, & maxima aliorum pars inter grad.  
 61. & 62. eam reponunt; nempe al. quot minutis maiorem  
 distantiam à polo faciunt grad. 28. at paulo minor nunc pre-  
 uenit ex hypothesi remotionis trium s. midiametrorum, &  
 altitudinum meridianarum maxima, & minima quantas  
 ponis



ponit Santutius, cuius transmissis lineis 29. quas modo contraximus, ad reliquam capitis partem transcamus.

Idcirco necessariū est ipsam in Cælo omninò fuisse, etenim totis 18. mensibus, quibus supra horizon-  
tem conspicua perstitit, nullam penitus parallaxim passa est; at si in suprema regione ignis, vel in lunæ cō-  
cauo extitisset parallaxi g. 1.57. obnoxia fuisset, quan-  
tus est arc. KL. iter duas lineas O equidistātes DL. CL

12.  
Santutius.

In distantia XK. luna nequaquā patitur parallaxim g. Clarant.  
1.57. sed in 19. circiter secundum Ptolomeum: secundum  
Copernicum autem multo minorem: sed quid? in distantia g.  
90 nempe ad horizontem ex Ptolomæo parallaxis est solum  
g. 1.44. circiter, at in via Copernici g. 1.5. quid ergo hic cō-  
miniscitur tribuens g. 1.57. in distantia à vertice tanto mi-  
nore? quo al arcum verò KL. non esse illum parallaxim, et  
iam declarauimus, & ipsum per se patet.

Quod ita probatur, quoniam linea AH. per quam  
stella videbatur in minima altitudine infra polum.

13.  
Santutius.

Stella dum existit in G. ubi eam reponit Santutius in mi- Clarant.  
nima altitudine, non potest conspici ex puncto A. per AH sed  
per AG. quod cuiq. vel leuiter intelligenti satis est patens,  
quodcunq; enim visibile peruenit ad oculos per lineam rectā  
ab ipso ad oculum, non per parallelam illi lineam.

Quæ fuit septem gr supra horizontem rationalem  
AF. tot enim continet arcus HF.

14.  
Santutius.

Inmò supra horizontem naturalem fuit, si ipse obseruauit Clarant.  
altitud. easq. cap. t. instrumēto (ut necesse fuit) inscrio: obser-  
uauit, siquidē ex puncto A superficie terre nō ex centro D.

Secabat axem DS. in puncto C. duæ lineæ cōcurrēt

15.  
Santutius



# 354 De tribus novis Stellis

L C. CH. ducta fuit linea CZ. ex 12 prim. elem. perpendiculari lineæ DK.

Claram. Ducta fuit quidem, sed ab re, quo ad presentem in daginem. (ut iam vidimus.)

16. Unde Triangulum CDZ. est rectangulum. &c. il-  
lucisq; Milliana 5289. pro ZC. quæ est latitudo duarum parallelarum DK. CL.

Claram. Summa huius partis est indagari CZ. in partibus CD. ad eam; in partibus semidiametri terra, quarum ea est, 5000. tot scilicet milliariorum. contrahit enim semidiametrum 11. ut & proximè detraherat ex 5011. quod tunc in constituit semidiametrum terra. procedit autem in indagare per C. & triangulorum planorum: sed non per Ptolemaei per chordas, & (quod non possum non mirari) lineam CD. quam paulo prius pag. scilicet m. h. 33. in linea quinta dixerat duplam semidiametri terra, aut eam; milliariorum 10022. nunc dicit esse  $\frac{9}{10}$  terra diametri, ponitq; idcirco mill. 9000 forte videtur se antea deceptum, at cur non emendavit? facta ergo CD. mill. 9000. eorumdem sane colligitur CZ. mill. 5290. ut ipse dicit dum 5289. minus intervallo minorem facit: at retinendo CD. mill. 10022. est CZ. mill. 5891. proximè.

17. Santius. Et eadem latitudo intercedit inter AH. DG.

Claram. Experiamur dicti veritatem. intelligamus quædam à puncto A. ad DG. perpendicularem. vocemus (etiam si notata non sit) AI. erit ipsa latitudo inter parallelas AH. DG. quæ modo queritur: in triangulo ergo rectangulo AID. angulus ADI. scilicet X DG. est g. 82. 30. eius sin. 99144 quarum partium DA. est 100000. quarum ergo partium DA. est 5000. (ut nunc semidiametrum contrahit) tot scilicet

*Ecce milliariorum erit A I. ex regula aurea 4957. non ergo  
æquales A i. C Z.*

1. ter.      2. ter.      3. ter.      4. ter.

100000.      5000.      99144.      4957.

*dicit ergo eas æquales gratis Santutius. cum eorundem mil-  
liariorum altera sit 5290. Altera 4957. tanta ne ergo in  
Mathematico negligentia? cui etiam in mentem non vene-  
rit non posse esse æquales parallaxes; in inequalibus adeo di-  
stantijs, altera quidem gr. 10.30. altera gr. 82.30.*

18

*Et ideo duo arcus K L. H G. inter ipsas deprehen-  
si sunt inter se æquales.* Santutius.

*At cū inæquales sint sin. erūt inæquales, nō æquales arcus.* Claram.

19.

*Et ideo singuli ipsorum continent milliariorum 5289  
eorundem quorū terræ semidiameter continet 5000  
& integra diameter 10000.* Santutius.

*Aberrat toto Cælo. arcus non est æqualis suo sinui, quo  
sinu maior est chorda. & chorda maior est arcus. Arch. me-  
des de sphaera, & Cylind. in prima supp. ex q. commun. om-  
nium confessione; lineam rectam esse brevissimam omnium  
inter e slem terminos existentium.* Clarāmon-  
tius.

20.

*Quoniam verò tota semidiameter concavi lunæ cō-  
tinet 33 semidiametros terræ, illucque proueniunt  
in singulos gr. mill. 2887.* Santutius.

*Totum hoc a lmitto, licet nunc distantiam contrahat lu-  
næ à centro; at esto totum.* Clarāmon-  
tius.

*Quo numero diuisus numerus milliariorum 5289. Santutius.  
circumferentiæ K L. exhibet gr. 1. 52 sequitur ergo  
singulos arcus K L. H G. fuisse grad. 1. 52. amboq;  
simul esse grad. 3. 44 licet in litera (errore credo im-*



pressoris) legatur 3. 40.

Claram.

Perseuerat in eadem confusione. sinus, & arcus; quasi æquales ipsi sint inter se, & ijdem, quam socordiam æmulo in professore olim mathematicarum in celebri Gymnasio & sub Mediceis principibus. Hæc verò omnia huc pertinent, ut parallaxim inuestiget quantam esse oportuisset in luna concavoposita stella; at fallacem, nedum prolixam viam ingressus turpiter lapsus est, seque ostendit imperitum Theoriae parallaxium, earumq; praxis. poterat saltem adire Tabulas Ptolomaicas parallaxium lunarium; in quibus deprehendisset in distantia à vertice gr. 82. 30. parallaxim lunarem esse gr. 1. 42. circiter, & in distantia gr. 10. 30. esse min. 19. circiter, ut etiam proximè diximus. at ex Copernico utramq. minorem. ommitto itaq. sequentia, quæ omnia in eod. errore versantur usq; ad verba sequitur ergo, &c.

22.

Saneutius.

Sequitur ergo, quando stella aspiciebatur a deo remotam à nobis fuisse, ut ad distantiam inter se, & terram intercedentem puncti instar esset.

Claram.

Hæc est conclusio rationis, sed ab Authore quidem intentata, & expetita, ac sæpius ingesta; nunquam tamen probata ratio enim fallax, & ex falsis probationibus constata.

23.

Saneutius.

Sed si quis expers cognitionis analogiæ, &c. usque ad finem capitis.

Claram.

Reliqua iam hæc pars dubitationem continet, prætereaq; figura, et numeris ostendit ad distantiam octauæ spheræ proportionem nullius momenti habere terram, in eaq; distantia non esse ipsam sensibilem: quæ duo ego dimitto; dubitationem quidem, ut ex falsis hypothesis vim recipientem; ideoq; per se nullam. secundum, ut constans, vel leuioribus astro-

nomis; præterquam quòd si probare, quæ dicuntur, oporteat expedita est via, quam nos libro primo Antitych. c. 2. prop. 9. non quæ hic vsurpat mechanicam (ex descriptione enim) & infirmam.

C A P V T S E X T V M.

In compendium contrahuntur rationes Santutij, earumq; solutiones.

**C**ontrahamus nunc rationes, quæ ex dictis satis per se inconditis elici possunt. ad duas illæ reducuntur: quæ itaq; hic concinnabimus. Unaque solutiones illas applicabimus singillatim.

Prima ratio, quæ ex dictis Santutij elicitur, hæc est.

Si stella fuisset infra lunam, immò in orbe ipso lunari, non apparuisset distare à polo, dum in meridiano exiit, semper grad. 36.

At apparuit distare semper (dum in meridiano exiit) gr. 36. à polo.

Ergo stella non fuit infra lunam, neq. etiam in orbe lunari, sed supra scilicet.

Assumptum supponit: at nempe ex altitudinibus meridianis maxima, & minima deduxit, ut in secundo eius dicto, notatq. ibi censura.

Consequentiam, connexumque probat ex figura, & calculis longo sermone, qui à sexto eius dicto ferme ad reliqua omnia annotata extenditur.



Solutio.

Nos autem solvimus instando ambabus propositionibus, consequentię, & assumpto, nempe assumptum nusquam demonstratum à Santutio ostendimus sed & falsum ex aliorum observationibus etiam patuit; quę declinationem stellę maiorem fermę alię omnes grad. 54. indicant, quare distantiam eiusdem à polo arguunt minorem grad. 36. At consequentiam falsam impensius monstrari, eiusq; probationi satis prolixa longius institi; & praesertim in censura xj. dicti falsa ergo utraq. propositio; saltem neutra probata, ac demonstrata à Santutio.

## Secunda Ratio.

**A**lia ratio elicitur ex dictis eiisdem Hominis; cōtinetur autem in 2. l. dicto in parte, quam eius ommissimus; est autem.

Si stella fuisset in orbe Lunę, parallaxim passa esset  $\approx$  sq. grad. 3. 40.

At non est passa ullam parallaxim.

Ergo non fuit in orbe Lunę; sed multo à centro remotior.

Maiorem probat ex figura, ex qua deducit parallaxes utrobique lunares; seu stelle in lunari distantia esse grad. 1. 50 quę simul iunctę faciunt grad. 3. 40. pro integra (composita nempe) parallaxi. at nullam esse passam parallaxim probare videtur, quia easdem altitudines semper retinuit, & in inferiore, & in superiore meridiano.

Solutio.

**O**stendi ergo utramque propositionem falsam. consequentiam quidem, quoniam maxima parallaxis lunę quę est in distantia grad. 90. à vertice non est maior gr. 1. 44

penes

penes Ptolomeum; at Copernicus minorem facit; in distantia autē g. 82. 30. est g. 1. 42. in distantia gr. 10. 30. est circiter minut. 19. componitur ergo parallaxis est gr. 2. 1. non. gr. 3. 40. felse itaq; consequitur. Assumptum autem nullatenus constat; neq; ex eo quod altitudo minima eadem semper restet, & maxima pariter, ideo tollitur parallaxis, ut monstravi in Censura 4. dicti.

Multa praterea sunt, qua in huius Viri dictis potuissent castigari; ac non est ut presentis instituti.

## C A P V T S E P T I M V M.

Expenduntur quę dicit Ioan. Baptista Benedictus de Stella hac anni 1572 aduersus Annibalem Raymundum in Epist. ad Raym. pag. 371.

**I**oannes Baptista Benedictus de Stella hac eadem anni 1572 aduersus sententiam Annibalis Raymundi disserit. arbitrarius autem est Raymundus Stellam illam pro noua habitam fuisse antiquam; scilicet undecimā Cassiopeie, quę tunc tanto maior, ac fulgidior solito apparuit, eo quod exhalatio magna interiecta sit inter visus nostros, ac stellam; ut non nisi reflecte per eam vaporum congeriem videretur. Contra ergo eiusmodi sententiam disputat Benedictus: supponit autem phenomenon illud omni caruisse parallaxi, quod sanē ipsi concedere vltro cogitur Raymundus; cum stellam ipsum fixam asserat. Summa argumentationis Benedicti est. Quoniam si ex vaporibus interiectis

Stella



Stella vndecima tanta magnitudinis, ac splendoris illuxisset idem incrementum suscepissent. Stella multa illi propinqua, quas necessario subibat eadem exhalatio, interq. nos, & illas interponebatur, probat enim si eiusmodi exhalatio in conuexo ignis reponeretur, subtensuram fuisse hinc inde ab vndecima ea stella gr. 3. 29. octauæ sphaerae, vt ex oppositis partibus prospicientibus simul subtenderet g. 6. 38. cali. in quo spatium stellæ aliæ resident. quod si exhalatio solū à mundi cetro decem terra s. mid. extolli ponatur, multo plus celi subiisset: nempe g. 11. 32. vtrinq. at quoniam peripatetici multo adhuc minorem eleuationem exhalationibus permittunt, (vt à se demonstratum contra Bergam dici) ideo tanto plus celi eadem exhalatio subtendisset.

Probat autem singillatim tantum cali subtensum iri ab exhalatione in propositis à terra distantijs hunc in modum.

Designat circa centrum I circulum CAE. qui terram representet, cuius diameter CIE. ductaq. à centro I. perpendiculari IX. ipsi CE. eā secat in O. ad altit. cōcaui lunaris, et in X. ad altit. 8. sphaerae cuius designat arc. SXK. excogitatq. in X. stellam xi. Cassiopeiae, & in punctis terræ C. E. observatores tum duos stelle X. per lineas radiales EX. (X quas ducit: secabunt autem illæ concuum ignis. secant XE. in NX. in V. ducit etiam rectas CO. EO. quas, & producit usque ad octauam sphaeram. EO. ad Y. CO. ad T. ducit præterea CV. atq. producit usq. ad S & CN. usq. ad K. puncta concavi sphaerae itidem octauæ. intellectæ ergo chorda VN quoniam tota IX. ad partem eius inter X. & chordam VN (quæ est insensibili differentia maior, quàm OX.) ita est CE ad chordam VN s. q. XI. ad XO. ut 602. ad 601. ita er-

go se habebit  $CQ$ . ad  $VN$ . erunt itaque illæ quoad sensum æ-  
quales, & sunt anguli  $XEC$ .  $XCE$ . quoad sensum recti;  
erunt ergo  $EV$ .  $CN$ . seu diagonales rectanguli: proindeque  
anguli  $CNE$ .  $CVE$ . inter se æquales, pariterq. anguli  $EVC$   
 $NCV$ . inter se, ut notis angulis  $CVE$ .  $CNE$ . noti etiam  
sint ang.  $SEX$ .  $XCK$ . scilicet arcus  $XS$ .  $XK$ . cū puncta  $C$ .  
 $E$ . instar centri sint præ octava sphaera. Sat vero est alie-  
rutrum  $CNE$ .  $CVE$ . inuestigare: cum sint æquales inter se.  
supponendo itaq;  $NEC$ . angulum rectum esse: & quarum  
 $CE$  terræ diameter est 2. earum  $EN$ . distantiam concavi lu-  
næ à centro esse 33. ex Canone trigonometrico reperit angu-  
lum  $CNE$ . adeoque arcum  $SX$ . gr. 3.29. totidemque gr. est  
angulus  $VCN$ . adeoque arcus  $XK$ . si ergo supponatur exha-  
latio in  $VN$ . concavo lunari, & ignis convexo, cuius causa  
stella  $X$  per ipsam inspecta maior, & rutilantior videtur  
tum prospicienti ex  $E$ . tum prospicienti ex  $C$ . non poterit ea  
exhalatio minor esse ipsa  $VN$ . scilicet terræ diametro secundū  
sensum; subtendeturque ut utrique prospicienti obijcitur,  
arui  $SXK$ . gr. 6.58. in sphaera octava.

At si ponatur 10. solum decem terræ semidiametrorum  
quousq. neque etiam attolli exhalationes concedunt peripate-  
tū (ut ipse dicit) reperit tum angulos  $NEV$ .  $NCV$  singu-  
los graduum 11.32. totidemque erunt singuli arcus  $XS$ .  
 $XK$ . amboque simul grad. 23.4.

Quod si propior terræ exhalatio statuatur (quod magis ad  
aures peripatet eorum videtur) multo adhuc maiores angu-  
li  $NEV$ .  $NCV$ . & arcus  $XS$ .  $XK$ . emergent. Hæc  
Benedictus.

Quæ nihil officiunt positioni mea (etiam si omnia admittā-  
tur)



tur) qui non assero phenomenon illud fuisse stellam aliquam fixam per exhalationem visam. neq; ab omni parallaxi eximio: sed elementaris naturę totum, atq. in elementari regione situm: parallaxiq. obnoxium statuo, immò ex observationibus tunc temporis demonstro. Et etiam fateri cogar in casu à Benediceto posito duorum obseruatorum è diametro oppositorum, qui eodem tempore stellam obseruassent magnam ipsius parallaxis differentiam apparituram fuisse; media siquidem inter eorum Vertices tum stella fuisset; quocirca differentia parallaxium dupla fuisset parallaxis ex prop. I. cap. 3 lib. Antitych. in primo casu. repeto itaq; etiam si omnia concedantur Benediceto, nihil tamen aduersum meam sententiã concludere.

At præterea addo non parum in his peccasse Benedictum, ut progressus eius ideò falsus, et inefficax reddatur: primo enim, & potissimum errauit dum finxit duos obseruatores è diametro oppositos, qui eodem tempore stellam eandem aspicerent: at hoc esse nequit. Antipodes enim sunt qui è diametro opponuntur. qui verò fieri potest, ut duo inter se Antipodes eodem tempore eandem stellam aspiciant? Cum si alteri eorum dies illuceat, alteri sit nox. & si alteri nox, alteri dies, ut eadem stella (si alteri sit conspicua) alteri occultatur. Illud accedit quòd quando etiam phenomenon ad horizontẽ conspicitur; tamen diligentes obseruatores, ut eius locum verè obseruent, et statuunt, necnon ad fixas aspectum, ab illis que distantiam dimetiantur, expectant dum propius ad meridianum accedat, & quale tum apparet, qualesq. distantie eius à fixis, & qualis ad eas aspectus ita demum de eo pronunciant: ut non sint conferenda obseruationes orientaliũ,

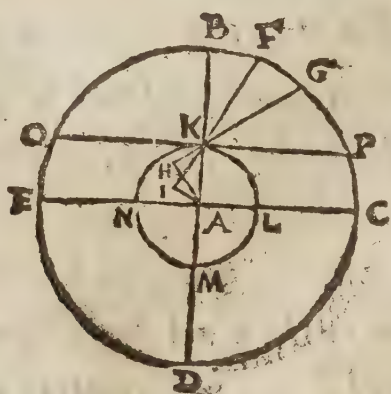


et occident alium quasi eodem tempore peractū: sed ut diuer-  
sis temporibus habita, singula ad contumilem ferè suorum me-  
ridianorum situm. ut nequum ea distantia gr. 180. quam fin-  
git Benedictus inter observatores intercedat, qui eodem tem-  
pore observent; sed neq; ample magnitudinis nulla. id verò  
constat considerantibus observationes stelle huius, quas su-  
pra recensuimus ferè omnes saltem primarias, nullis fuisse  
illam intra vertices quòd scilicet alteri observatorum fuerit  
borealis, alteri australis. omnib. n. observatorib. tū australio-  
rib. tū borealiorib. fuit septentrionalis, ut minor fuerit affe-  
rentia parallaxium parallaxi ex prop. ead. I. c. 3. li. primi Anti-  
tych. immò aliquibus eorum potuit in magna parallaxi esse  
exigua, ut non semel calculis supra demonstratis ostendi.

Illud præterea addo alia quoq. sumpsisse Benedictū, quæ  
fieri nequeant. Cum enim XE. XC. pro tangentibus exhi-  
beat: amen inter eas, & circumferentiam binas rectas sta-  
tuit EOT. EVS. COT. CNK. contra decimò sex. c. 3. elem.  
Illud sane recipio (quod ipse cum protestatione imperceptibi-  
lis d. scriminis sumit) angulos XEC. XCE. esse rectos: nam  
vere angulus CSE. imperceptibilis est. Id quoq. dignum  
est reprehensione in Benedicto. quòd S. videatur ab oculo in  
E. per rectam EVS. est enim puncti: E. linea horizontalis  
EX sub qua nihil recta visione videt oculus in E. neq; vin-  
dicat ab errore hominem illa ipsiusmet responsio, cum dicit  
refracta visione posse videri, quæ sub horizonte sunt: res-  
ponsio enim non defendit; sed confutat eius dictum. si quidē  
in visione refracta eorum, quæ sub horizonte sunt. species  
visibilis procedit per rectam ad punctum plani refractivi,  
vel in horizonte, vel supra horizontem existentis. inde per



rectam lineam venit ad oculum prospicientis. Ut nunc pun-  
cti S. Speciem prius venire oportet ad aliquem punctum  
arcus ON. faciamus venire ad O. inde autem per rectam  
OE. deueniet ad oculum: ideoque non videbitur per re-  
ctam EVS. neq. arcus SX. videbitur angulo VEN. sed  
angulo OEN. uer. gr. in figura nostra supra lib. primo Cap. xj  
Lem. 4. punctum C. venit refractè in oculum in B. pun-  
cto existentem, non per CB. sed per MB. distantiaque visi-  
bilis à uertice ibi E. non mensuratur angulo EBC. sed EBM  
ex falsis ergo aliquibus neëtur ratio Benedicti. De altitu-  
dine aeris, quam hic ex Arist. supponit paruam, ego ex Arist.  
demonstro magnam in sequenti lib. Cap. 26. inde petatur.  
Hoc tandem pono pro crepidine huius disputationis ac libri:  
si ad altitudinem semid. 10. terra à centro ponatur exhal-  
atio, per quam Munosius Austr'issimus, & Tycho Borealis-  
simus obseruatorū stellę huius 1572. stellam ipsam trans-  
pexerunt, futuram ipsam milliariorum 160. circiter. partē  
autem celi, quam subtendisset, futuram tantū sexdecim mi-  
nuta longam. calculos breuitatis causa dimitto. sat est hinc  
animaduertere quātum (dum uiam ingressus est deuiam) Be-  
nedictus à ueritate recesserit.



Ad Cap. 12. lib.  
huius Secundi  
pag. 304.

SCIPIONIS  
CLARAMONTII

CÆSENATIS.

Liber Tertius.

*Qui est de Stellis nouis Annis 1600. in Cygno.  
1604. in Serpentario.*

CAPVT PRIMVM.

Proponuntur ea, de quibus agendum est.



EL attentiores nos sumus cele-  
stium rerum spectatores, quā ma-  
iores nostri fuerint, vel seculum  
hoc multo nouarum rerum secun-  
dus quā praterita. Post annum  
enim 1572. in quo exorta est pro-  
ximè discussa stella, anno seculari  
1600. dicitur stella alia in imagi-  
ne Cygni nata, quæ nunc etiam anno post vigesimo quarte  
secundum nonnullos aspicitur, licet viri in contemplatione  
siderum exercitati veterem illam, semperque ibi visam

tius



tius crediderint, ut deinde intelligemus. At Anno 1604 aliam comparuisse in serpentario nouamq; eam fuisse omnib. est pro comperto, de qua scripserunt quidam, ut Antonius Santutius inter ceteros, & Ioannes Keplerus; integro hic de ea edito libro. At anno præterea 1596. die decima tertia Augusti iuxta Gregorianum Kalendarium alia dicitur stella edita tertia magnitudinis. cuius longitudo fuit g. 25. 45 Arietis: latitudo australis gr. 15. 54. quæ post octobrem eiusdem anni disparuit. Obseruauit David Fabricius, cuius ad me scriptum non peruenit: at refert Keplerus lib. de

\* Astron.  
par opt c  
6. 12 5.  
\* In obser.  
Indic Co  
meta anni  
1618.

Stella noua serpentarij cap. 22. ambigit adhuc Keplerus\* Vtrum anno 1602 nouam aliam stellam in constellatione pscis ipse uiderit. Vincislaus item Pantaleo\* e Societate Iesu sub dubium reuocat quoddam phenomenon nouum anno 1618. sibi uisum, dum ad orientalem Indiam nauigaret. Attamen Scriptor quidam posterior, pro certis suscepit, quæ obseruatores pro dubijs ipsi proposuerunt, addo ut ab anno 1572. ad hanc diem ex eius uir sententia quinque noue Stelle effulserint. prima anno 1596. secunda anno 1600. tertia 1602. quarta anno 1604 quinta anno 1618. Verum non est mei nunc instituti disputa e, p'ura ne an pauciora phenomena eiusmodi apparuerint. sed utrum celestia illa fuerint ab obseruatoribus demonstrata; uel uirum ex traditis obseruationibus (si ad sufficientiam tradita fuerint) sublunaria, an celestia conuincantur. Cum uero ex obseruationibus nihil de situ ipsorum deduci potest; illudq. unū cōstat comparuisse, & breui euanuisse, ego semper subius lunam credam ex ijs quæ in calce Antizichonis dixi, & omnes credo sanioris mentis idem arbitratos, et qui intellexerint demon.



demonstratam etiam sublunarem stellam anni 1572. Vnde contrariæ sententiæ omnis accessit authoritas facile antiquâ scholæ opinionem in gratiam recipient præsertim, quod multum abesse iam ex Antitychone constat, ut Cometæ supra lunâ fuerint, quos illuc attollere pro virili conatus est Tycho.

\* Dum vero phenomena in elementari regione ponantur, \* In lib. 2. Progv. & in epist. astronom. plura illa, an pauciora fuerint nihil nos manet, siue sub cometæ specie crinita, aut caudata fuerint, siue stellarum instar absq. cincinnis. ex numeratis modo stellis unius quæ anno 1604. visa est, legimus remotionem, ac distantiam à centro quæsitam. quæ siuere siquidem Santutius, & Keplerus; de cæteris nihil tale tentatum. assertum quidem de stella anni 1600. (Keplerus siquidem cælestem confidenter dixit) at absq. ulla indagine. Poteram ego itaq. abstinere à disputatione de stella hac anni 1600. cum quæ Keplerus de eius distantia à centro gratis dicit, possem ego pari facilitate negare. attamen ne minus peritis, minusq. diligentibus mathematicis imponeret Keplerianæ disputationis prolixitas; quasi in ea aliquid contineretur, unde potuerit is pro certo asseuerare stellam cælestem; malui totâ hominis disceptationem in suas partes distribuere, singularumq. sententiam summam afferre, & postea viri dicta expendere, quæ præsertim spectant ad distantiam stellæ à centro. ut nempe constet, neq. eam distantiam ab ipso conclusam, neq. exhibitam unde colligi possit ullo modo. Postea ad stellam 1604. transibo. \* cæp. 7.



## CAPVT SECVNVM.

Summa eorum. quæ Keplerus dicit de stella in  
Cygno.

Stella anni  
1600. fuit  
tertia ma-  
gnit.

**I**oannes Keplerus Tychonis olim alumnus, & nunc secta-  
tor in lib. de noua stella serpentarij adiecit pro appendice  
narrationem astronomicam de stella tertia magnitudi-  
nis, quæ in Cygno vsq; ad annum 1600. incognita fuit, du-  
rabatq; ad huc dum ea ipse scripsit, et euulgauit anno 1606.  
& secundum aliquos nunc vsque durat; qua de re postea.  
Narratio eius in tres præsertim partes secatur. In prima dis-  
putat utrum noua illa stella fuerit, In secunda obseruatio-  
nes a se, & ab alijs nonnullis Tychonis alumnis factas de-  
scribit, simulque ex obseruationibus locum stella ad eclipti-  
cam & ad æquinoctialem deducit, vel aliorum vestigationes  
exponit. In tertia paucis explicat quibus verticalis illa esset,  
quibus horizontem raderet, quibus nunquam occideret. At  
pars prior quæ sola tres alias prolixitate vincit, in quattuor  
adhuc partes secatur; in prima quarum seriem ferè stu-  
diorum suorum, ac progressum in inspectione, & cognitione  
stellarum docet, libereq; negat tantum fuisse, vt dum stellam  
illam Cygni, de qua nunc agitur, primo inspexit, ex sua ipsius  
cognitione, ac memoria nouam iudicare potuerit. hac ipsius  
verba sunt. Ita hic à propria (inquit) memoria, vt di-  
xi destituor, nec ex ea sola affirmauerim nouam esse  
hanc stellam. In secunda dicit omnes ferè professores tum  
mathematicarum pariter fuisse ancipites, & aut sententiam  
suam

1. Partic.

2. Partic.

*suam pressisse, aut se nescire fassos esse. Mastlinum, & ipsum virum in inspectione astrorum plurimum exercitatum hesitauisse; licet in eam demum partem inclinauerit, ut antiquam, in eodemq. loco semper visam crederet, quam etiam sententiam rationibus confirmauit. In tertia parte argumenta pro stellæ nouitate multa affert, quorum magna pars nititur autoritate observationum Tychonis, ex quib. non elicitur eiusmodi stellâ fuisse unquâ ab eo obseruatâ cum tamē propinquas illi stellâs, & ipsum etiam Cygnum multa ex parte observationes ab eo exarata interdū expreßerint. In quarta auctoritate tum viuentium eandem confirmat nouitatem scilicet Gulielmi Iansonij, Byrgij Automatopæi Cesarei, Ioannis Beyeri, & David Fabritij. Concludit demum ex his nouam fuisse stellam, & conclusio his verbis continetur. Satis opinor contestatam esse nouitatem huius stellæ; nā si cui hæc non sufficiunt, illū credibile est, ne totis quidem gentibus affirmantibus fidem habiturum.*

3. Partic.

4. Partic.

*Secunda pars succedit, in qua observationes suas, nonnullorumq. aliorum Tychonis alumnorum refert, ex quibus locū eiusdem stellæ ad eclipticam, et ad æquinoctialem elicit; unâque quem idem Tychonis alumni deduxerunt, exponit. lubet totam eam partem ad verbum exscribere. sunt itaq. hæc eius verba.*

Pars 2.

*Supereſt (inquit) vt quæ in hac ſtella obſeruauĩ inſtrumento ſextante antedicto; recenſeam. Anno 1602 die 20. Auguſti cælo apprimè ſereno adiuuante Erik ſen, qui nuper cum Tengnaglio redierat in Bohemiã cum certum ſit ex accuratiſſimis Brahei obſeruatiõibus diſtare.*

Pag 167.  
Keplr.





Ex quib. distantijs extruxerunt Braheani circum-  
spectis omnibus locum 16. 18. Aquarij. latit. 55. 30  
Boreal. Hinc inuenitur ascensio recta nouæ 300. 46.  
decli. 36. 52. Boreal. culminat igitur cum 28. 37. Ca-  
pricorni.

Adiungit præterea ex Icone, siue figura situm stellæ in  
constellatione Cycni est vero ut in subiecta figura.

Reponitur  
in calce hu-  
ius 3. libri

Tertia & postrema pars declarat quomodo eadem stella  
sepe ad varios terrarum tractus, parallelisue habuerit; dicit  
ergo Andalusia in Hispania, Scythia, Peloponeso, Ionia, Cili-  
ciæ, Syria, ceterisque terris sub eodem parallelò transire per  
verticem; quibus vero altitudo poli est grad. 53. 8. hori-  
zontem strinxisse, ut Angliæ, Hollandiæ Brunsvigo, Mar-  
chiae, Liouoniæ, Moscuiæ: his verò, qui Borealiores erant,  
nunquam occidisse.

Hic autem ex quarta particula primæ partis placet excer-  
pere, et exscribere segmentum Epistolæ Kepleri transmissæ ab  
ipso in Bauariam ad consulendos eos mathematicos de stella.  
Verba sunt. Qualiscunq; itaq; sit hæc stella vetus an  
noua, constat rationibus Geometricis certò inter ip-  
sas fixas altissimè eleuatam esse. Quo deprehenso cū  
quis illud vna considerat, tot iam menses effluxisse,  
cum semper in eadem quantitate cernitur, nunquam  
equans vicinam in pectore; nunquam ad exilitatem  
eius, quæ in rostro attenuata, colore etiam constanti,  
ac pallido. Equidem non mirum si ipsa mora; quam-  
uis per argumenta superiora confirmatissimum, solli-  
citem tamen habeat, quid de ea futurum sit. Hæc ibi.

Excerptū  
ex quarta  
part. 1. par-  
tis.



Expenduntur dicta Kepleri, & primum quod de distantia stellæ à Cælo dicit, inter fixas ipsâ reponens.

**P** Endamus nunc, quæ Keplerus dicit, & primum distantiam ab eo assertam stellæ à centro; dum eam inter fixas collocat. consideremus inquam vtrum rationes validas pro tanta distantia attulerit: asserit ipse in nuper exscriptis verbis constare eam rationibus geometricis certò; at in eodem scripto nullam aliam affert, quàm si quæ conteri potest ex eius ibi dictis: sunt autem, stellam fuisse novam: distitisse annotatis distantijs à fixis memoratis, indeq; eius locum ad eclipticam secundum longitudinem fuisse grad. 16. 18. aquarij secundum latitudinem grad. 55. 32. Boreal. ad æquinoctialem. autem ascensionem rectam obtinuisse grad. 300. 46. declin. Boreal. grad. 36. 52. ex quibus omnibus simul iunctis nihil certi colligi posse de distantia stellæ à centro est adeo apertum ex ijs, quæ priores scripserunt, ex his, quæ nos in antecedentib. duobus libris, & prius in Antitychone tradidimus, ut viderer mihi tarditatem obijcere legentibus si nimis in argumenti inofficacia detegenda morarer, certe hæc inepta consequentia esset. Phenomenon est in grad. 16. 18. Aquarij cum latitudine grad. 55. 30. Boreal. obtinet ascensionem rectam grad. 300. 46. declin. 36. 52. Boreal. ergo est inter fixas. etenim quæcunque sunt infra lunam, nedum supra; modo extra mundi centrū sint, in aliquo certo signo locantur ut scil. esse in signo pro eo, quod est sub signo esse, accipitur: quo etiam in significato solem, & planetas in signis

repon-

reponimus. Hæc inter primordia astronomiæ à Sacrobosco declarantur. Sed dicet quispiam non esse hanc oportere structuram rationis: sed aliam; nempe, easdem semper retinuit distantias ab iisdem fixis. Phenomenon, itidem eundem semper locum a eclipticâ, & ad æquinoctialia seruavit; ergo caruit omni parall. ergo fuit inter fixas. Respōdeo itaq. si sensus sit in uniformi jitu retinuisse semper easdem distancias ab iisdem fixis phenomenon, falsam omninò esse consequentiam neq. aliud inde p. sse colligi quàm stellæ immobilitatem, ut in Appendice ad lib. præcedentem proximè Cap. quinto in censura quarti dicti. at si sensus sit in tota versione diurna eandem penitus distantiā obseruasse ab iisdem fixis stellam, cōsequentia, quæ eadem esset cum secunda comprobatione Tychoonis libro præcedente Cap. secundo easdem pateretur cum illa instantias, quas attulimus ibi cap. 3 & 4. verum ubi diligentiam eiusmodi expressit Keplerus, vel sit, vel alumno rum aliqui Tychoonis? nusquam certe: sed simpliciter à se obseruatas distantias stellæ à Vulture, à Lyra, à Scheat quætas scripsimus in prox. capit. dicit: ab alumnis autem Tycho. ab iisdem tribus stellis, p. steaq. à cauda Cygni, & à stella polari. Iam verba ipsissima Kepleri retulimus in eodem proximo cap. obuium est videre quod dico: nihil minus à Keplero expressum, quàm quod in tota versione diurna eandem semper distantiā stellæ à memoratis fixis obseruauerit ipse, aut obseruauerint alij Braheani alumni, Nulla ergo ratio duci potest geometrica, & efficax e dictis Kepleri. at neque credo in epistola in Bauariam missa aut alibi rationem eiusmodi aliquam ab ipso perscriptam. his moueor coniecturis. in parte à nobis exscripta epistolæ. si in ea epistola, vel prius



vel posterius rationes memoratas geometricas aliquas posuisset, sanè vsus esset oratione aliqua eiusmodi scilicet (ut vidimus) uel (ut videbimus mox.) seu alia quapiù idem significante phrasi: sed alia maior coniectura. Etenim in epistola dedicatoria ad Baronem Holsmann excusat ieiunitatem scripti-  
onis, ex qua excusatione intelligimus si quid habuisset unde repleret, appositurum fuisse. at quæ dignior, ut ita dicam  
fartura quàm demonstrationes situs celestis stelli? in quo uno  
ut primario scopo in progymnasmatibus suis primo, & secundo Tycho laborat. præterquam quòd nulla est verisimilitudo;  
inuentum adeo nobile suppressum ab authore fuisse. A seue-  
ratio ergo Kepleri, uel nulla ratione nititur, uel ea sola, quam  
in hoc capite ex dictis uiri construximus, & soluimus, uel re-  
iecimus potius.

#### C A P U T I V.

##### De negligentia obseruationum expositarum à Keplero.

**V**erum, & maxima præterea negligentia in obserua-  
tionibus Kepleri, et aliorum Tychonis alumnorum  
eminet, qua fit, ut ex hoc ipso capite non posset ex il-  
lis quicquam certi colligi de stellæ situ, eiusq. à centro distan-  
tia, immò neq. de loco eius ad eclipticā: nō. n. dies exponitur  
obseruationis, nedū hora reticetur: nō locus obseruantium scri-  
bitur non altit. stellæ, neq. altitudo fixarū cum quibus con-  
feruntur, ab horizonte; ut nèpè refractionis ratio haberi pos-  
sit,

fit, cuius tamen rationem habendam precipit Tycho. & certe cum parallaxis deprehendatur ex comparatione duarum plurimum observationum, uel in eodem, uel in diuersis locis peractarum; cum in diuersis locis habitae observationes conferuntur temporis exquisita notitia exigitur ad diudicandum, in idem ne tempus omnes ceciderint necne: neque uerò diudicari id potest nisi longitudo locorum apprimè constet. cum uero conferuntur observationes in eodem loco habitae, situs in illis phaenomeni ad meridianum constare debet. & utrobique poli altitudinis cognitio exigitur, sicut & phaenomeni proximè à vertice distantia, ut refractionis ratio haberi queat, à qua diligentia quantum absint observationes à Keplero habitae, & memoratè situs est apertum: debebant sequaces, & imitatores Tychonis ab eius exemplo excitari, qui observationes suas diligenti cura perfecit, omnesq. circumstantias circumspexit; et licet non sit, quod ex petebat, demonstrando assequutus, diligentiam tamen praestitit à qua hi longissimè absunt. non pè omnia in perus ruunt.

Ætas parentum peior auis tulit.

Nos deteriores, mox daturos.

Progeniem uitiosiore.

Concludo. ad indagandum; utrum parallaxis ulla adfuerit necne, nō sufficit unicā observationem annotasse, nullis praesertim definitam temporis, & situs limitibus: sed neque ad locum stellæ quoad eclipticam, aut æquinoctialem determinandum satis est distantia stellæ capta à tribus fixis, nisi praeterea quam in partem ab illis remoueatur, ad septentrionem, an ad austrum: ad orientem an ad occidentem constet, ad cuius dicti explicationem praemitto haec Lemmata.

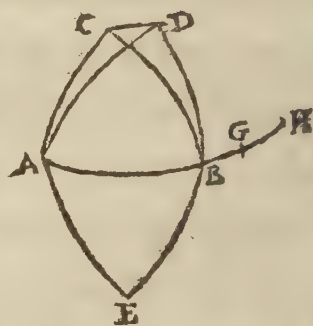
A ter-



## Lemma 1.

A terminis arcus cuiusuis circuli maximi non possunt bini arcus produci itidem circulorum maximorum, qui ex eadem parte ad aliud, aliudque punctum conueniant, sintq. æquales inter se illi, qui ex eodem termino ducuntur.

Sit arcus circuli maximi  $AB$ . à cuius terminis  $AB$ . ad  $C$  ducantur duo arcus  $AC$ .  $BC$ . dico ab iisdem terminis  $AB$ . non posse duci alios duos circulorum maximorum arcus, qui in alio puncto quam  $C$ . conueniant, sintque æquales prioribus duobus  $AC$ .  $BC$ . alter alteri, qui ab eodem termino ducuntur. Duci enim possint, sintq. duo arcus  $AD$ .  $BD$ . concurrentes scilicet in puncto  $D$ . quorum  $AD$ . ponatur æqualis ipsi  $AC$ . &  $BD$ . ipsi  $BC$ . ducaturq. arcus circuli itidem maximi  $CD$ . ex prop. 20. primi spher. Theod.



\*Clau. triā  
gul. sphær.  
p. 8.

Quoniam itaq. æquales ponuntur duo arcus  $AD$ .  $AC$ . erunt duo anguli  $ACD$ .  $ADC$ . ad basim trianguli Isoschelis æquales \* inter se: angulus autem  $BCD$ . pars minor toto  $ACD$ . ergo minor quoq. ang.  $ADC$ . ergo multo minor ang.  $BDC$ : verū, et æquales sunt iisdem anguli  $BDC$ .  $BCD$ . cum sit rursus triang. Isoschele  $BD C$ . cuius illi sunt ad basim; ergo erunt iidem anguli æquales, et inæquales inter se, quod esse nequit.

## Lemma 2.

Ex altera, & opposita parte duci possunt ad aliud punctum arcus æquales duobus primis alter alteri, qui ex eodem termino ducuntur.

\*Clau. Tri  
ang sphær.  
prop. x. &  
ex Reg. lib  
1. Triang.  
p. 34.

Nempè ad oppositam  $E$ . ad arcum  $AB$ . punctumq.  $B$ . constitutatur angulus  $ABE$ . æqualis angulo  $ABC$  \* pariter constitutatur angulus  $BAE$ . æqualis angulo  $BAC$ . (concurrent autem arcus  $AEBE$ . prop. 11. primi spher. Theod.) dico ar

cum BE. equalē esse arcui BC. & arc. AE. equalē esse arc.  
AC. prop. 20. sph. Clauij, & p 52. li. 3. triang. Regiom.

Si producto arcu AB. sumantur quævis, & quotuis in Lemma 3.  
eo puncta G. H. ducanturq. arcus EG. CG. erunt illi inter  
se equales, item arcus CH. EH. quoniā enim angulus CAB.  
equalis angulo BAE. ex constructione erunt pariter in triā  
gulis CAG. EAG. duo anguli GAC. GAE equales, & cō  
tinentur ab equalibus arcibus: est enim AC. equalis arcui  
AE. & AG. communis ergo duo GC. GE. \* equales. Idem,  
& eodem modo concludetur de arcibus HC. HG.

\* Prop. 36.  
lib. 3. Triā  
gul Reg &  
prop. 7. sph  
Clau.

PROPOSITIO.

**P**otest Phenomenon ex duobus diuersis locis equalem ob  
tinere distantiam à duabus fixis adeout ex distantijs  
obseruatis phenomēni à duabus fixis non possit determinari  
locus phenomēni ad eclipticam nisi aliud constet.

Sint stellæ fixæ A. B. G. H. constantq. distantie pheno  
mēni alicuius ab illis. sint eiusmodi distantie equales arcub.  
AC. BC. GC. HC. Quoniam nedum si phenom. fuerit in C.  
sed etiam si in E. equales erunt distantie eius à dictis fixis,  
loca tamē ad eclipticam diuersa ideo ex solis distantijs à fixis  
aliquibus non constat locus eius ad eclipticam; si enim C. fue  
rit ad Septentrionem aut E. ad Austrum, latitudo erit diuer  
sa; at latitudo etiam si forte arcus CE. sit circuli maximi nō  
transcurrentis per polos Zodiaci. Quod si C. sit ad orientem; E  
ad occidentem, longitudo erit diuersa. & latitudo interdum:  
si scilicet arcus à polo Zodiaci ad puncta E. C. fuerint inequa  
les, ut esse sane possunt.

Oportebat ergo id additū esse à Kepl. Vtrū stella ad fixas Corell.  
obseruatas Septentrionalis fuerit an Austr. Occident. an oriē



talibus. tum planus erat progressus, & facilis ad locum stellæ ex obseruatis distantijs deducendum.

Anotat.

Maginus quoq. Ulteriorē hanc cognitionem exposcit problem 3. lib. 12. Primi mobilis. restringit verò is ad cognitionem, utrum borealior sit an australior. at satis etiam est si constet utrum orientalis sit, an occidentalis. id præterea addo cum stellæ distantia à pluribus fixis quam duabus constiterit nisi stellæ omnes fuerint in eodem arcu circuli maximi: sed in alio, & alio arcu posse absque alia cognitione deduci locum phænomeni ad eclipticam.

## C A P V T. V.

Non prorsus exactum esse locum ad eclipticam proindeq; etiam ad æquinoctialem quem deducit ex positis obseruationibus Keplerus.

**I**N deducendo etiam ex obseruatis distantijs loco ad eclipticam non utitur summa acrimia Keplerus. ostendamus nunc defectum eius vera indagine loci eiusdem ex Trigonometria susceptis iisdem distantijs à fixis quas à se obseruatas ille prodit. Demonstro propositum hac præmissa figura. In qua  $ZQBC$ . sit circulus maximus transiens per polū Zodiaci, & per duo puncta æquinoctialia.  $QDC$ . semicirculus eclipt.  $ZDB$ . semicirc. coluri solstitialis adeo ut  $D$ . sit initium Capric.  $M$ . punctum sit grad. 9. 43. Capric. longitudo nempe  $Lyre$ , & ducatur  $ZM$ . punctum  $N$ . sit gr. 26. 9. Capric. longitudo scilicet, vulturis ducaturq.  $ZN$ . punctum  $X$  sit gr.

Angu-



Angulus  $PZV$ . differentia longitudinum Vulturis, & Scheat, scilicet arcus inter  $gr. 26. 9. Capric. \& g. 23. 49. \div$  Pisc. est  $57. 40. 30. sin. ver. 46528$ .

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	87157.	85604.	74610.

Secunda Operatio.

100000.	74610.	46528.	34715.
			48.

34763. Sin. vers. ar-

cur  $PV$ . distantia quaesita, est itaq.  $gr. 49. 16. 46$ .

Arcus  $PZ$ .  $gr. 58. 52. 30. sin. vers. 48309$ . Differentia sinuum versorum  $46359$ .

Probl. Secundum.

In triangulo eod.  $PVZ$ . quaritur ang.  $PVZ$ . Data. Arcus  $ZV$ .  $g. 60. 38. 30. sin. 87157$ . Arcus  $PV$ .  $gr. 49. 16. 46. sin. 75789$ . Diff. arc.  $11. 21. 44. sin. ver. 1959$ . Arcus  $PZ$ .  $g. 58. 52. 30. sin. ver. 48309$ . Differ. sin. vers.  $46350$ .

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	87157.	75789.	66055. primū inuentū

Secunda Operatio.

66055.	100000.	46350.	70168. Sin. vers. an-
--------	---------	--------	-----------------------

guli quaesiti  $PVZ$ . est itaq.  $gr. 72. 39$ . proximè.

Probl. Tertium.

In triangulo  $PSV$ . quaritur angulus  $PVS$ . Data. Arcus  $SV$ . Distantia noue à Vulture  $gr. 29. 52. 30. sinus. 49811$ . Arcus  $PV$ . (ex 1. probl.)  $g. 49. 16. 46. sin. 75789$ .  
Diffe-

Differ. arcuum gr. 19. 24. 16. sin. 5680, Arcus PS. Di-  
stantia nouæ à Scheat gr. 35. 53. sin. vers. 18962. Diffe-  
rentia sin. vers. 13282.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	75789.	49811.	37751. P. Inuentū.

Secunda Operatio.

37751. 100000. 13282. 35183. sin. vers. an-  
guli quesiti PVS. qui itaq. erit gr 49. 35. 45.  
Ang. itaq. in praef. ti figura SVZ qui restat ex æg. PVZ. Corell.  
gr. 72. 39. detracto PVS. gr. 49. 35. restat g. 23. 3. 15.

Probl. Quartum.

In Triangulo SV. querere latus S. latitud. nouæ com-  
plem Data. Arcus V. g. 60. 38. 30. sin. 87157. Ar-  
cus SV. gr. 29. 52. 30. sin. 49811. Differentia g. 30 46.  
0. sin. ver. 14074. Ang. SVZ g. 23. 3. 15. sin. ver. 7986.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	87157.	49811.	43414.

Secunda Operatio.

100000.	43414.	7986.	3467.
			1407.

17541. sin. ver. ar. ZS.

est itaq. g. 34. 27. 11. cōplē. ergo. s. lat. stel. est g. 55. 32. 49.

Ab obseruatione, seu potius inquisitione Kepl. differt hæc  
mea sec. 49. quasi integro min. at à reliquis Braheanis m. 2.  
49. min. nempe quasi tribus. cui etiam calculo nō refragatur  
Keplerus; quinimò, & eorum instrumentum suo sextanti.

Annēt.

aper-



aperite præfert, ut numeros etiam eorum suis tacite præferre videatur. neq. vero differentia minut. 2. 49. spernenda in proposito negotio est; cum tanta interdum parallaxis potis sit de cælo detrahere phenomenon.

### Probl Quintum.

Querere in triangulo ZSP. angulum PZS. differentiã nempe longitudinis novæ stellæ à longitudine scheat. Proinde constabit longitudo novæ.

Data. Arcus PZ. gr. 58. 52. 30. sin. 85604. Arcus ZS. gr. 34. 27. 11. sin. 56573. Differentia arcuum gr. 24. 25. 19. sin. vers. 8947. Arcus PS. gra. 35. 52. sin. vers. 18962. Differentia sin. vers. 10015.

### Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	85604.	56573.	48428.

### Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
48428.	100000.	10015.	20680.

Sin. vers. anguli quesiti, PZS erit itaq. gr 37. 30. 53.

Corell.

Quoniam longitudo scheat est gr. 23. 49. 30. Pisc. si ab ea detrahantur gr. 37. 30. 53. inuentur nunc differentiæ, restabit longitudo stellæ novæ gr. 16. 18. 37. Aquar. discrepantiaq. inter nos erit secund. 37.

### Probl. Sextum.

Ad scrutandam observationum congruentiam queritur quantus deducatur arcus AS. ex datis, quæ subijcientur.

Quoniam ergo O longitudo stellæ novæ est gr. 16. 18. 37. Aquar. M. longit. Lyræ est gr. 9. 43. Capric. erit arcus MO adeoq. angulus AZS. gr. 36. 35. 37. erunt itaq. data.

Data.

Data. Arcus AZ. compl. latit. Lyre gr. 28. 12. 30.  
sin. 47268. Arcus SZ. (ex probl 4.) gr. 34. 27. 11. sin.  
56573. Differentia arcuum gr. 6. 14. 41. sin. vers. 593.  
Angulus AZS. gr. 36. 35. 37. sin. vers. 19711.

Operatio Prima.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
100000. 56573. 47268. 26740. primū inuētum.

Operatio Secunda.

100000. 26740. 19711. 5270.  
593.

5863. Sin. vers. arcus

quasiti AS. qui itaq. est gr. 19. 43.

Erat autem Keplero distantia nouę à Lyra, quā instru- Corell.  
mento eep t post correctionem gr. 19. 45. 30. & nunc ead.  
(nempe arcus AS.) ex calculo trigonometrico iuxta eiusdem  
Kepleri Data prouenit gr. 19. 43. est itaq. differentia min.  
2. 40. subest, ergo in al qua obseruationum vitium. Que  
significare uolui, vt conspiceretur minorem esse adhibitam à  
Keplero diligentiam, quàm oportuerit in tam subtili negotio.

Annotatio.

In duobus punctis S. S. secant sese duo circuli descripti al-  
ter ex A alter ex V. punctis tanquam ex polis, vt utrobique  
poni possit stella neq. tamen nos al utrumq; punctum eius  
longitudinem, & latitudinem examinauimus: etenim in pō  
eto S. occidentaliori posita stella multo magis distitisset quā  
gr. 35. 32. à puncto P. scheat. Siquidem si stella occidenta-  
lis fuisset arcui ZAM. ad quem arcus perpendicularis à pun-  
cto P. ductus fuisset g. 55. 25. (vt proxime monstrabitur)

ARCUS.



# 384 De tribus nouis Stellis

- \* Lem. A. \* arcus tum ductus à scheinat P. ad stellam maior fuisset gr.  
 \* Lem. B. \* 55. 25. adeoq. multo maior gr. 35. 52. quanta solum ponitur distantia obseruata stellæ nouæ à scheinat. necessario itaque stella fuit in puncto S. orientaliore.

## Lemma A.

Arcus perpendicularis à puncto P. ad arcum  $\Sigma$  A M. in præscripta figura iuxta eam datam fuisset gr. 55. 25. 7.

Sit is arcus perpendicularis P I. in triangulo rectangulo  $\Sigma$  I P. datur basis  $\Sigma$  P. gr. 58. 52. 30. cuius sinus 85604. datur  $\angle$  angulus P  $\Sigma$  I. gr. 74. 6. 30. etenim tot graduum est MX. distantia puncti X. grad. scilicet 23. 49. 30. Pisc. à puncto M. gr. 9. 43. Capric. sinus autem graduum 74. 6. 30, est 96178 est q. ex trigonometria, ut sinus anguli recti P I  $\Sigma$ . scil. sinus totus ad sinum oppositi lateris  $\Sigma$  P. nunc scilicet 85604. ita sinus anguli P  $\Sigma$  I. 96178 ad sinum arcus P I. oppositi, et quæ sit erit itaq. sinus is ex regula aurea 82332. cui respondet arcus gr. 55. 25. 7. totidemq. erit arcus perpendicularis, qui proponebatur.

## Lemma B.

Arcus ductus à puncto P. ad punctum S. occidentalius, maior est arcu perpendiculari P I. vel enim arcus ductus P S. transit per punctum I. vel extra ipsum. si per I. quoniam S. est ultra arcum  $\Sigma$  A I. M. (ex hypothese constructionis facile est deducere) arcus ergo P I. non nisi productus perueniet ad S. maior itaq. P S. P I. totum parte si vero cadat extra I. omnes arcus à puncto P. ad arcum  $\Sigma$  M. pertinentes sunt minores quadrante: cum uterq. arcus P  $\Sigma$  P M sit etiam quadrante minor. singuli ergo arcus à puncto P. ducti ad arcum  $\Sigma$  M. extra punctum I. sunt minores arcu P I.

in tri-



in triangulo siquidem rectangulo cuius omnes arcus minores sunt quadrante reliqui duo anguli sunt \* acuti. at latus quod in eodem triangulo subtenditur maiori angulo (nunc scil. recto I) maius \* est lateribus, quæ subtenduntur angulis minoribus. Verum arcus PS. maior est, quam quæ pars eius interceptitur inter P. & arcum Z. M. cum sit ultra eum ipsū arcum; ergo arcus PS. multo adhuc erit maior arcu PI. quod erat demonstrandum.

\* p. 18. triā  
gul sphar.  
clau.

\* lib. 3. triā  
gul. Regio  
mon. p 41.

## CAPUT VI.

Vtrū stellæ novitas sit plene à Keplero demonstrata.

**H**Æc satis, superq. ad soluendum quicquid obijci-  
tur pro celestis situ, ac fede stellæ propositæ. Etenim  
etiam si omnia cōcedantur Kepl. & reliquis Tych.  
alum. quæcūq. observariēt, et quæcūq. de loco eius tū ad eclipticā  
tū ad æquinoctialem deduxerunt, adhuc tamē nihil certi de re-  
motione stellæ à centro præsertim supra lunam, cōcluditur:  
at observationes præterea negligentes, & deductiones ex ob-  
servationibus non prorsus exactæ. Verum etiam si conclusū  
fuiſſet stellam supra lunam fuiſſe, quinimò inter fixas, adhuc  
tamen non colligeretur certè, & indubiè aliquid novi in calo-  
genitum contra antiquam scholæ positionem; nisi prorsus con-  
ſtet stellam eiusmodi in Cyeno observatam novam eſſe, non  
quæ ibi semper antea extiterit. Consideremus itaq. num cui-  
denter novitatem concludat Keplerus, & quid contra novi-  
tatem occurrat, Progreſſus eius nititur auctoritate, & ra-



tione, vel (ut ipse dicit) auctoritate viventium, & mortuorum. Viuentes, quos pronouitate adducit, sunt Gulielmus Iansonius, Byrgius, Ioānes Beyerus, David Fabricius. Rationes autem; seu auctoritates mortuorum sunt. Hel-  
 lam omissam fuisse ab Hipparcho, item à Ptolomæo, tum in asterismo describendo, tum in describenda via lactea; quæ dum finditur in duas partes, ad Cygni constellationem diuisionē patitur: licet verò per hanc etiam stellam via per-  
 gat eius tamen binequacquam meminit. Præ erea enim s-  
 sa fuit à Tycho, viro maxime industrio in obseruadis stel-  
 lis: instrumentisq. ad id sumptuosius, & excellentibus instru-  
 mento: cum tamen multas quintæ, & sextæ magnitudinis ab  
 alijs omissas ipse descripsit: multo ergo magis hanc tertie  
 magnitudinis descripsisset: præsertim in constellatione, quæ  
 nunquam Daniæ occidit. Et multas eiusdem Tychois ob-  
 seruationes memorat non editas, sed in protocollo quedam (ut  
 ipse uocabat) relictas quæ admodum fortè fortuna obseruabat.  
 ibi ergo habetur obseruationes multæ ad eam stellam propin-  
 quæ, & annexæ, ut si ibi tum fuisset, omnino quoq. de ea  
 mentionem fecisset. Hæc ille in summa pronouitate stellæ,  
 quæ nullam habere necessitatem, immò parum roboris obtine-  
 re mox intelligemus; Cum primum adduxerimus, quæ contra  
 nouitatem, saltem contra nouitatis certitudinem sunt ex ip-  
 so, vel Keplero. Prima ergo est auctoritas Mæstlini, homi-  
 nis plurimum in astrorum inspectione exercitati, & qui u-  
 nus potest opponi illis quinq. uiuentibus, quos pro se adducit  
 Keplerus, qui etiam Mæstlino multum deferre debet, cuius  
 fuit in astrorum inspectione discipulus. id ipse his uerbis fan-  
 tetur in prima parte narrationis. Nam (inquit) & si ab an-



no 1591. Mæstlino monstrante noscere cæpi. Mæstlinus itaq; stellam etiam post multam meditationem antiquâ non novam arbitratus est, eamq; ibi semper fuisse, quoq; magis consulebat memoriam suam (sunt hæc de eo verba Kepleri) eo magis putabat eam sibi olim visam. Secundo loco est incertitudo ipsiusmet Kepleri, quam ipse de se profitetur, & collata inspectione cum memoria sua nihil se certi pronunciare posse libere fatetur. Tertio est incertitudo omnium ferme Mathematicorum, tum in Accademijs Europæ profitemium. Sunt hæc verba Kepleri, quæ statim subiungit, cum prius suam incertitudinem professus esset. Quæ de me (inquit) divi de omnibus fere professoribus mathematû hodiernis, qui passim sunt per Accademias Europæ distributi dicere possum, qui quæstionem omnes movent de nouo phæn. sententiâ suam aut pmût, aut se nescire fatentur. Coniungamus hæc omnia. de stella ergo, de qua omnes mathematici ferè sunt incerti, alter in ea scientia celebris pro negatione novitatis stat, non licet, ut certam novitatem asserere: Eiq; præsertim hæc asseueratio non convenit, qui consulendo memoriam suam nihil certi reminiscitur. Est adhuc contra novitatem non levis coniectura ex Antonio Santutio, de quo in præcedente libro, & non semel in sequentibus is ergo cum iugi opera iussu etiam magni Etruriæ Ducis Ferdinandi novarum apparentiarum observationibus inuigilarit, observavit stellam anni 1572. cometas anni 77.82.97. 1607. prætereaq; stellam anni 1604. nunquâ meminit stellæ huius in Cyeno: at in tam diuturna duratione vidisse eam oportuit, etsi pro nova habuisset, ipsius sanè meminisset. Rationum nunc seu contrariarû auctoritatum solu-



tionem aggrediamur. quarum prima, quæ ex uiuentium auctoritate ducebatur, ex dictis soluta est. etenim quinq. illorum Virorum auctoritati equiponderat vnus Mafilini auctoritas. præterea hesitatio reliquorum mathematicorum eiusdem probationis certitudini resistit. Rationi autem ex auctoritate mortuorum ductæ respondet Mestlinus: multas stellas omissas à Ptolomeo, & ab antiquis, producit; inter cæteras Stellam, quæ super mediam trium in cauda visæ maioris visitur; Equitatore eam, siue aurigam vocat germani agricolæ, quasi super medio equo secat. Hac itaque in controuersia duas statuo conclusiones. Prima est. Nihil certi de nouitate stellæ demonstrasse Keplerum: rationes eius gradum tantummodo probabilitatis assequutas esse. At secunda conclusio sit. Assentiendum tamen esse stellæ nouitati ex eo quòd nunc non amplius appareat; ut mihi diligenter locum eius intuenti, immò etiam ex Telescopio, non prorsus contemnendo nullatenus apparuit. idem, meo iussu cum obseruauerint iuniores homines, & perspicacioribus oculis pollentes, renunciarunt. Quòd autem (vt scribit nouissime Fortunius Licetus ex Corgneto) permaneret illustris anno etiam 1621. non adducor ut credam: cum nunc (vel cecutimus nos) nullum eius perftet vestigium. Si ergo euauit, fateri etiam oportet nouiter genitam, cum primum obseruari capit. Quæ ex re argumentum sumimus, assuetos astrorum inspectioni non adeò tamen innumerata habere omnes stellas infra primam, & secundam magnitudinem, ut de omnib. possint nouæ sint, an antiqua fuerint, insirando interposita pronunciare.

7 lib. 4. de  
AA. cap. 16



## CAPUT VII.

Describitur stellæ anni 1604 Origo, Duratio, Progressus, Figura, Magnitudo, Color, Lumen, Scintillatio, Motus

**A**D stellam nunc anni 1604. trāseamus, cuius, primo, observationumq; de ea habitarum historiam teximus, deinde, quæ ex observationib. de ea facta sint, considerabimus iuxta methodum in stella anni 1572 observatam. at minoris hæc erunt molis: non. n. pari diligentia tradita, neq; parem idcirco diligentiam in respondendo exigent.

Orta est stella anno 1604. in quo omnes conveniunt, at in mense non. & que: Septembri ortam Georgius Spate Pomeranus asserit at reliqui, quos citaverim conveniunt ortam mēse octobris de die vero aliqua est discrepantia non nulli enim in diem octavam ortū eius referunt, ut Antonius Sātutius; aliqui in nonam, ut Albobellus Veronensis, aliqui in diem decimam, aut Brunotus eius, quem Keplerus sequitur. Baltaſar Caſpius asserit Patauī sibi astra die octava contemplanti nusquam apparuisse: nona Cælum fuisse nubilum; at decima stellam visam: at Arnerij descriptio hunc in modum se habet. dicit se primis diebus octobris ad occidentem inspexisse lucem quandam pallidam, ac nebulosā veluti coloratum quid medium inter rubeum, & flavum sed adeo exilis apparētia, ut discerneretur solum ab ijs, qui visus aciem in eam admodum intenderent, idq. verissimū esse ideo probat quoniā iter observandū (pluries autē observavit) interrogati nonnulli astates, affirmaverūt. se videre quādam nebula magnit. argēteo Philippica (Talero vulgo) æqualē, qui ad eam visendam dedita opera conveniebant se per clausulā



conspexere; donec inopinatò vespere diei octauæ visa extingua illius claritatis præcedentis conspecta est noua stella flammigera, & pulchra non tamen adeò magna, ut post decem dies apparuit.

**Duratio.**

Duratio eius non usquequaq. constat certum est nõ. minorem annua fuisse, nempe ad octobrem Anni 1605. persistisse. scilicet vidisse illam die octaua Octobris eius anni testatur Keplerus: at postea, partim quòd heliacè occiderit; partim quòd nubes aspectum impedierint, interdum luna vicina occultauerit eandem iam euanescentem, incertus ipse reditus est, qua die inter Octobrem anni 1605. et Februariũ Anni 606. extincta stella sit. Martio enim mense certissimè amplius non uidebatur. Santutius tresdecim eam menses visibilem permansisse asserit. eius tamen finem certa die non definit.

**Progressus**

Progressus eiusmodi fuit. ortum habuit vespertinũ post occasum scilicet solis primo apparuit, licet vulgus præcipue Vienna nouitate audita matutinam Venerem pro noua stella

\*Kepler de  
eâ stella.

\* acceperit indeq. in literas rumorũ publicè significatrices irrepsit matut. tẽpore oriri, occidit heliacè Praga, referẽte Keplero itidem inter diem 16. & 22. Nouembris: at Taurini Chrestinus Mathematicus Sabaudie Ducis uisam etiã die 23. ab acute cernentibus scripsit. Santutius heliacum eius occasum in principium Decembris differt. sub initio Ianuarij 1605. ortum heliacum nacta capit matutina uideri. Santutius eiusmodi ortum in die 18. mensis eiusdem reponit. Usq. ad Octobrem uisa est Keplero; tum autem heliace occidit, neq. amplius certo uisa est. Santutius autem, qui ad decimumtertium mensem eam producit, diutius uidit.

Figura



*Figura fuit exacte rotunda nullo crine, nulla barba, syr-* Figurâ.  
*mateuè stellis denum fixis similima.*

*Magnitudo eius primum maior fuit quam Iouis aliqui e-* Magnitu-  
*qua'em etiam fecere Veneri Apogee: at Keplerus minorē Ve-* do.  
*nere, maiorem ceteris asserit: sub initio autem sequentis m-*  
*minuta iam ad Saturni circiter magnitudinem erat. Apri-*  
*li erat prox. tertie magnitudinis, quanta permansit Maio, et*  
*Iunio; postea minor effecta demum evanuit.*

*Colores eius Keplero, & Mestlino ad singula momenta* Colores.  
*variabantur ex flaua scilicet, mox crocea, e vestigio purpu-*  
*rea, & rufa: ut plurimum candida videbatur, ubi ex va-*  
*poribus paulò altius eleuabatur. Santutius non discrepat ab* lib. de Co-  
*eorum narratione. Ab initio (inquit) aliquando colo-* met p. 81.  
*res variabat: etiam si syrio cane splendorior esset inter-*  
*dum virenti, interdum rufo; & violaceo colore tinge-*  
*batur cum vespere ad occidentem vergeret; quam tin-*  
*cturam à vaporibus (propinqua cum esset horizonti)*  
*contrahere poterat: vapores enim ibi magis aspectui*  
*nostro imponere valent. Antonius Laurétinus vnum*  
*candorem absq; alterius coloris mentione tribuit.*

*De lumine Keplerus scribit stellam splendore, & lumi-* Lumen.  
*nis ætherij puritate ceteris fixis, nouaque olim in Cassio-*  
*peia ad unguem respondisse. Santutius splendidissimâ fuisse*  
*asserit, multoq; cane splendidiozem autumat.*

*De scintillatione Keplerus, seu coruscatione, ut ipse vo-* scintilla-  
*tat sic scribit. Coruscatione, seu vibratione tam rapi-* tio.  
*da, ut negauerint quidam sibi dum viuerent vnquam*  
*quicq; in cælo visum esse æque pernici motu, ut ipsi* lib de Co-  
*loquebantur. Santutius quoq; scintillasse multo magis quâ* met. pa. 81  
quod-



*quodvis aliud astrum fixum fatetur.*

Immobili-  
tas.

*Immotam permansisse præterquam motu diurno credidere plures, inter quos Brenggerus eo quod ex eodem semper Horizontis loco emerferit, et Brenggerum sequitur Keplerus. idē testatur Santutius at Crabbus & Herlicius penes Keplerum\* motum, tardissimum licet, tribuere. quos tamen Keplerus idem acriter obiurgat. ad Historiam observationum nunc transeamus.*

\* pāg. 6. 7.

de ea stella.

## C A P V T V I I I .

*Historia observationum, quibus distantia stellæ novæ à fixis quibusdam capta est, ponitur.*

**H***istoriam observationum pangs exordior ab observationibus distantie stellæ novæ à stellis quibusdam fixis, principium à Keplero faciens, qui tamen erraticas cum fixis in observando coniunxit sequentem in modum eius ipsius verba descriptionemque annotabo ex cap. eius 12. lib. de hac stella anni 1604.*

*Die Sexta Octobris secundum annum Gregorianum, & Septima secundum Iulianum.*

*Verba Kepleri sunt. Die 7<sup>o</sup> Octobris serenitate resti*

*tuta hæc observaui sextante ferreo, qui sequentibus diebus abundare deprehensus fuit aliquot minutis occaso sole clara adhuc die vidimus satis altam antequam vel Iuppiter, vel alia stella cerni posset.*

Inter nouam, } Iouem. 3. 28. ÷  
 & } Martem. 8. 31.  
 } Saturnum. 6. 12. vel 6. 14.  
 Inter nouam, } Humerū Sagitt. 20. 0.  
 & } Dextrum genu 7. 39. Difficilis.  
 } Ophiuchi. 7. 35. Obseruat.

Hec à tempore quo noua, Iuppiter, Mars habuerunt altitudinem 9 grad. Vsq. dum decreuit ad altitudinem 4. grad. Saturnus, noua, & femur formabant Scalenum acutiangulum. erant primo noua, & Mars in equilibrio Horiz. paulo post noua, & Iuppiter erant in eadem recta noua, Mars, & posterior in trapezio Sagittarij Ioue inferiori, qui tamen erat Septentrionalis aliquot minutis itaq. arguebatur fidus ab ecliptica Septentrionali.

Die 8 Octobris.

Inter nouam, } Iouem. 3. 40. bis  
 & } Humerum Sagit. 20. 1.  
 } 20. 2. ÷ bis.  
 } Dextrū genu 7. 31. difficilis obseruatio ob stellę  
 } Ophiuchi 7. 32. & instrumenti  
 } situs incōmodos.

Correctæ verò iuxta sequentem  
 Emendationē eiusdem Kepheuadunt.

3. 36.  
 7. 27.  
 7. 28.

D d d

Re-



## 394. De tribus nouis Stellis.

Reperit enim Keplerus observationibus ad id habitis sextantem quo usus est exhibere quattuor min. plus iusto quocirca ueniebant detrahenda ex annotatis prius distantij ut in supra scripta emendatione. de die postea 21. Octobris hæc ad verbum habet.

Die <sup>11</sup><sub>21</sub> Octobris in Viridario Cæsaris, vbi deposita habentur instrumenta Braheana, obseruauit Tegnaglius gener Tychonis cum studiosis me præsentem ista.

	}	Iouem	4. 1 ego solus
Inter nouam,	}	Caput ophiuchi.	34. 2 ÷
&	}	Humerū Sagit.	19. 34.
	}	Sinistrum genu.	
	}	Serpentarij.	16. 52.

Sextantem experti videntur iustum reperisse.

Die 27. Octobris.

Die 27. Octobris ibidem obseruauimus.

	}	Iouem	4. 59. ÷
Inter nouam,	}		
&	}		
	}	Caput ophiuc.	34. 1 ÷

Postea occidit stella heliacè.

Anno 1605. Die 12. Februarij.

Die (inquit) <sup>2</sup><sub>12</sub> Februarij cum vix orta esset, cepimus eius distantiam ab aquila, & corde Scorpj, quæ erat in æquilibrio Horizontis

A Corde Scorpj. 14. 55. ter  
& hæ duæ stellæ erant in æquilibrio horizontis.

Ab

3 45. 51.

Ab Aquila. 3 45. 54. fortè 44.

3 45. 45. Discebamus incommodo.

3 45. 44. & loco, & instrumenti.

3 45. 45. tractatione.

Expertus instrumentum, seu sextantem bis reperit iustū,  
semel duobus minutis abundantem.

Iusti Byrgij Automatopæi Imperatoris observationes itidem

Pragæ penes Keplerum \* observavit is vir Die 21. Octobris \* de Stellâ  
c. 12. p. 58

Inter nouam 3 Caput ophiuchi grad. 34. 0.

3 Genu ophiuchi 7. 47.

3 Aquilam. 45. 43.

¶ probandi instrumenti causa reperit inter Aquilam, & caput Serpentarij grad. 33. 30.

David Fabritij observationes in Oßfrisia penes Kepl. re- \* dicto e.  
perit is itaq. 12. pag. 59

3 Caput ophiuc. grad. 34. 0.

Inter nouam. 3 Genus sinist. ophiuc. 16. 46.

3 Aquilam. 45. 45.

3 Cor Scorpion. 14. 50. ÷

¶ iteratò grad. 14. 46.

Inter nouam. 3 Lancem Boreal. 34. 14.

3 Lancem Australem. 38. 4.

3 Boreale trium in fronte Scorp 19. 59.

3 Genu dextrum ophiuc. 7. 32.

Brungeri observationes in Alsatia penes Keplerum \* \* pag. ead.  
Die 29. Ianuarij 1605. 59.

Inter nouā, 3 Genu sinist. ophiuchi. 16. 50. correct. 16. 45.

3 Cor Scorpionis. 14. 43.

Ddd 2

CA-



## CAPVT IX.

Historia obseruationum altitudinis meridianę stelle.

\*cap. eod.  
12. pag. 59

**K**EPLERUS\* prodit altitudines meridianas stelle à se obseruatas mensibus Martij, & Aprilis fuisse promiscue grad. 18. 47. & gr. 18. 48. qualium graduum altitudo, itidem sinistri genu optuchi fuit gr. 30. 9. dextri autem 24. 48.\* At (pag. 65.) fere in fine dicit à se inuentam quadrante bicusitali gra. 18. 48. vel 18. 49. Obseruationes autem ex eo quadrante interdum deficiebant quinq. minutis interdum quattuor, interdum duobus. Est vero Prage vbi obseruabatur altitudo poli gr. 50. 6.

\* Kepl. De  
Stella hac  
pag. 65. lin  
ante pen.

\*lib. de co  
met. cap.  
18.

Antonius Santutus\* Pisis, vbi polus eleuatur g. 43. 30. obseruauit altitudinem stelle gr. 25. 20.

## CAPVT X.

Loci Stellę ad eclipticam secundum varias positiones, seu ex obseruatis distantijs deductiones.

**E**X distantijs stellę nouę obseruatis à fixis varij varios ad eclipticam locos deduxerunt. placet positiones referre licet ad historiam illę non pertineant; sed ad scientialem indaginem, atq. ad scientiam. Verum enimvero in eo positiones nunc relatae historiam imitabuntur, quod simpliciter in presentia referentur: at in sequenti indagines, quibus illa hausta sunt, examinabuntur, quę erit sci-

his pars. Keplerus \* ergo ex stellę distantia vario modo ob-  
servata à fixis, & varijs planetis deducit latitud. modo g.  
1. 55. modo gr. 1. 56. modo 1. 57. longitudinem nunc gr.  
17. 38.  $\dot{=}$  nunc 17. 36.  $\frac{3}{4}$  nunc grad. 17. 46. vel 17.  
41. vel 17. 49. vel 17. 45. vel 17. 42. seu 43. Sa-  
gittarij. \* lib. eod. pag. 61.  
\* penes Ke-  
pl. ibi dem

David Fabritius in Ostfrisia die 13. inuenit, ac posuit in  
grad 17. 37. vel 17. 40. itidem Sagittarij.

Antonius verò Santutius posuit longitudinem stellę \* gr.  
18. Sagittarij latitudinem verò assignat grad. 1. 44.  
at pagina 84. assignat longitudinem 17. 36. & latitudinem  
1. 45. licet rursus post hæc pag. 86. repetat se diligentissi-  
mis obseruationibus reperisse stellam in gr. 18. Sagitt. ac lati-  
tudinem eius gr. 1. 44. \* lib de co-  
met. cap.  
18 pag 83

Aliqui Astronomi, qui scilicet ab alijs intellexere, non  
per se ipsos dijudicauerunt locum stellę, & eius longitudinē  
in gr. 18. Sagitt. reposuere. Ludouicus Columbus. Au-  
tonius \* Laurentinus ex his fuere. \* lib. De  
hac stella  
pag. 36.  
\* lib de ea  
de stel. cap.  
primo.

## C A P V T X I.

In deducendo loco stellę ad eclipticam nihil certi de-  
duxisse, & multa peccasse Keplerum.

**E**X his obseruationibus Keplerus arbitratur stellam abf-  
que dubio fuisse caelestem. constanti semper assertione,  
qua in parte vero celi non pari constantia. interdum  
inter fixas reponere videtur interdū non infra solem statuere.



re non multo tamen sole elatiorem. Rationis geometrica, Mathematicaue, summa est: Eo quod parallaxim in stella minorem lunari passa est, & non maiorem solari. Ceteras rationes, quas phisicas vocat, ex immobilitate, ex scintillatione & ex lumine sumit. Michael Coignetus, & Arnerius eandem conclusionem ex iisdem fundamentis eliciunt, quorum hic inter fixas collocat supponendo nulli omnino parallaxi obuiam fuisse stellam. phisicas rationes iam soluimus supra, ut neceſſe non foret quicquam addere amplius attamen repetemus infra; sed paucis rationes, & solutiones. Interim circa mathematicam rationem insudandum cuius fundamentum est locum stellæ fuisse, quem deducit Keplerus ex obseruationibus positus, eundemq. semper à stella retentum in sitibus licet celi longe diuersis. at multa fallacia in ratiocinationibus suis Keplerus videtur; quam neq. ego credidiſſem, neque facile quispam alius crederet de celebri mathematico. ideo ne quis arbitretur, me quos detegam errores, viro imponere, singulatim eius dicta referam, & censebo. interim methodi normam plenissime seruabo dum fundamenti, cui contrariæ rationes innitantur primo falsitatem aperiam, postea ex detecta falsitate rationes soluam indicans unà siquid aliud falsi contineant. Et quoniam caput 13. lib. de hac stella est, in quo Keplerus longitudinem eius ex obseruata à fixis planetis distantia deducit; id ipsum caput in disquisitionem reuocemus; sensum dictorum eius semper, at sæpe etiam verba ipsa adducentes. loca vero, quæ expendemus suis numeris annotabimus censuram nostram subiungentes singulis. Præmitto autem non fuisse in parallaxis indagine ex distantia phænomeni à planetis procedendum: sed à fixis, ut processit Tycho mul-

to in hoc diligentior alumno. non enim parallaxis subtilitas admittit qualemcumq. differentiam, quam multiplex planetarum motus potest obtrudere. Attamen non secus, ac si certissima sit indago ex planetis, examinabo utrum in ea prosequenda diligens fuerit, ac uerax.

Primum dictum in trutinam reuocatum.

Inuenit longitudinem stellæ in grad. 17.48. Sagit. ex Saturno, quem supponit tempore obseruationis scil. die 17. octobris fuisse secundum longitudinem in grad. 11. 39. Sagit. distantiaque stellæ tū à Saturno capta fuit (vt supra cap 9.) grad. 6.14. at emendata reducuntur sextantis grad. 6.9. iungendo itaq; grad. 6.9. cum grad. 11. 39. prodit pro longitudine stellæ gradus 17. 48. Sagit. ita concludit, infertque Keplerus.

At certè illatio non est digna Keplero: supponit enim illa distantiam phenomeni cuiusuis à stella, esse differentiam longitudinum stellæ, & phenomeni ubiq; & semper; quod prorsus in ea vniuersitate falsum est. cum phenomenon, & stella ex qua phenomeni distantia sumitur fuerint ambo in ecliptica, vera est propositio: at cum extra eclipticam fuerint in duobus sitib. vera; in infinitis falsa. num igitur pro vniuersaliter vera recipi potest? rem ex stellis ipsis fixis æstimemus. Inter polarem, & caudam Cygni intercedit distantia \* grad. 44.39. & at differentia longitudinum earundem stellarum est grad 249. ex descriptione Copernici, & Ptolomæi; plurimum ergo interest inter distantias duarum stellarum & differentiam longitudinis earundem, licet vtraque stella sit septentrionalis. At contra inter Canem maiorem, & minorem distantia est ex eodem Tychone \* grad. 25.41. differen-

Censurâ.

Ticho lib. Epist. astr. pag. 51.

Ibidē pag. 51.

tia.



# 400 De tribus novis Stellis

via vero inter eorum longitudes est solum grad. 11. 37. ex Tychone ipso, qui reponit maiorem in grad. 8. 22. 30. ancr. & minorem in eiusdem asterismi gr. 20. 3. fallaci ergo methodo, & falsa illatione concludit hic vir longitudinem stellæ novæ in præsentia in grad. 17. 48. Sagittarij.

Keplerus.

Et Caput ophiuchi est &c. ergo differentiæ longitudinis est 54. —.

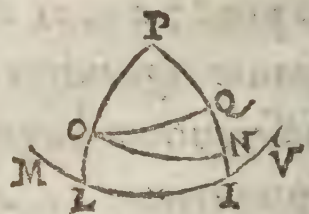
Claram.

Ex longitudine stellæ novæ proxime inuenta indagat nunc latitudinem eiusdem; at ex falso fundamento, saltem per fallaciam deducto nihil certi erui potest: unde inanis erit progressus & nihil firmitatis eius conclusio obtinebit. at faciamus esse veram, quam ipse collegit longitudinem ex ea tamen latitudinem ratiocinatur ratiocinio (ut intelligemus) fallaci. Interim supponit longitudinem capitis Ophiuchi esse grad. 16. 53.

\*pāg. 53.

30. Sagit. At Tycho in Tomo epistolarum astronomicarum in grad. 16. 37. — eiusdem Sagittarij collocat, licet in descriptione fixarum lib. 1. progymnasmatum cart. 7. collocet in grad. 16. 50. ut facta additione 4. circiter annorum ad hanc Kepl longitud. accedat: at vero, ut reliquorum etiam falsitas cōstet, descriptionē, quā ipse on. mittit, nos apper. āus.

Sit mu. arcus eclipticæ, cuius polus P. atq. punctum L. Eclipticæ sit longitudo capitis ophiuchi, ductoq. quadrante PL. sit eiusdem capitis ophiuchi latitudo arcus LO. qui proinde erit grad 35. 57. ut ipse, & Tycho loco annotato concordēs ponunt. at longitudo novæ sit I. ut L I. differentia longitudinem sit minut. 54. 30. veluti supponit Keplerus, ductoq. quadrante PI. erit in eo stella. sit in N. Latitudo stellæ nunc inuestiganda erit arcus NI.



in



In triangulo ergo OPN. Datur latus PO. complementum latitudinis OL. data, capitis nempe ophiuchi, & datur ON. distantia capitis ophiuchi, & stellę nouę. & datur angulus OPN (cum detur arcus LI. cui insistit. \* dabitur etiam arcus PN. adeoque complementum eius NI. latitudo scil. quaesita nouę, quam nos indaginem infra persequemur. At Keplerus à via regia deflectens compendiariam elegit; sed deuiam & fallacem, quę interdum in breuioribus calculis non multum discrepabit à vero: at in ceteris differentiam exhibebit conspicuam ut mox patebit. verum esto nunquam fallere; an non tamen geometram de decet progressu uti nulla demonstratione fulto? nihil in his scientijs recipitur indemonstratum, nisi principia ipsa.

Progressus Kepleri est huiusmodi. secans minut. 54.30. scil. arcus LI. & anguli OPI. est 100012. ÷ secans vero distantie à capite ophiuchi scil. arcus ON. 120669. & hoc loco crescant secantes per singula minuta particulis 24. cum priori secanti adhaereant tantum 12. ÷ supra diametri longitud. Itaq; differentia latit. dimidio circiter minuto minor est, quā inuenta distantia g. 34.2. ut differ. latit. sit g. 34.1. ÷ cum igitur caput ophiuchi obtineat latitud. 35.57. si differentiam latitudinum grad. 34.1.30. ab ea auferamus relinquetur latitudo nouę nempe grad. 1.55.30. vel (ut eius additio est) grad. 1.56. vel grad. 1.57.

Tertiū dubium.

Progressus vera pleraq; sumit. at male infert; sumit secantē arcus LI siue anguli OPN. esse 100012. ÷ & recte ex tabulis: post ea secantē arcus ON. angulū subtēdetis, qui arcus est gr. 34.2. recte dicit esse 120669. dicit secantes ad grad. 34.2. crescere in singula minuta particulis 24. & hoc quo-

Censurā.

Ecc

que



que congruenter Tabulis; nam secans g. 34. 3. est 120692.  
<sup>86</sup><sub>100</sub> scil. proxime 120693. est maior hac proxima secante  
 120669. particulis. 24. dicit secantem minut. 54. 30.  
 addere sinui toti particulas 12.  $\therefore$  & hoc est ex tabula ma-  
 nifestum cum sit ea secans 100012  $\therefore$  quarum partium si-  
 nus totus est 100000. At infert inde differentiam arcuum  
 PO. PN. (ea dem est differentia complementorum LO. IN. la-  
 titudinum stellarum) minorem esse dimidio minuto arcu ON  
 quasi scilicet Quota pars est excessus secantis supra secan-  
 tem ad num. grauum angul. OPN exuperantia secantis su-  
 pra secantem ad num. grad. arcus ON. ea dem.  $\therefore$  nus n. u-  
 ti pars sit id quo exceditur differentia arcuum PO. TN. ab  
 arcu ON. Quae propositio neque demonstratur a Keplero, ne-  
 que ab alio quopiam, neq. vera est,  $\therefore$  p. sic patet. at in-  
 terdum in nō maximis differentiis differentia occultitur. Pro-  
 pe nunc respōdebit huic exacta ex trigōometria indago; at ob  
 exiguitatem differentiae non ob processus certitudinem, ac ue-  
 ritatem. At mathematicae scientiae non sunt incerta veri-  
 tate contentae, sed certam et demonstratam exposcunt. cer-  
 ta autem via (ut quod numero superiore promissimus, praesle-  
 mus) esset si ducto perpendiculari arcu OQ ad arcum PI. in  
 triangulo rectangulo PQO. ex data basi PO. & dato angu-  
 lo OPQ. reperiat arcus adiacens PQ. velex eadem basi  
 PO. & angulo eodem OPQ. eliciatur arcus oppositus OQ  
 dein le adiacens PQ. Postea vero in triangulo rectangulo O-  
 QN. ex arcibus OQ. ON. reperiat arcus QN. Iuncti e-  
 nim arcus PQ. QN. exhibebunt totum PN. complementum  
 latitudinis NI. quae sit, adeoq. latitudo ipsa dabitur.

¶ Dicitur. Hæc noua latitudo est certissima quæ ad visum.

Cum.



Cum deducatur ex incerto fundamento longitudinis an- Censura.  
tea statuta prauo ratiocinio, & ex eo fundamento præterea  
fallaci methodo deriuetur, quomodo certissima esse potest?  
Illud autem quoad visum non satis intelligo quomodo sensu di-  
catur non enim visu eclipticam dignoscimus neq. distantiam  
ab ea cuiuspiam stelle præsertim perpendicularem, & pro in-  
strumento ipse non adhibuit astrolabium armillare, vel quip-  
piam tale: sed sextantes, qui solum distantiam inter astra, et  
phænomena exhibent, reliqua oportet calculo eruere: non visu  
dimetiri.

Itaq. hac utemur, vt certa in loco eius secundum 5. Diſtum.  
longitudinem definiendo.

Erit hæc petitio forſan principij, cum ex longitudine prius Censura.  
latitudinem deduxerit nunc ex latitudine rurſus longitudinẽ  
deducere; nam à primo ad vltimum longitudo ex longitudi-  
ne inferetur, erueturq.

Prima omnium distantia à Ioue fuit  $\frac{7}{17}$  Octobris 3. 6 Diſtum.  
24. correcte, sed in clarissimo crepusculo.

Multa hic desideranda occurrunt, hora scil. observationis Censura.  
latitudo exacta Iouis. ipse ponit circiter 13. minuta: sed nõ  
circiter, verum exacte, oportet in negotio tam subtili procede-  
re. At omnia omittantur. ad rem ipsam deueniatur; nem-  
pe ad indaginem longitudinis nouæ stellæ ex nota Iouis longi-  
tudine, & ex notis latitudinibus utriusq. Iouis scilicet &  
nouæ. Ut verò omnis impostura, vel demonstratoris, vel  
reprehensoris vitetur, præcedat figura vere ad veram inda-  
ginem delineatio; nempe iteretur figura proxima sitq. in ea ce-  
teris retentis retentis. O stella noua cuius idcirco longitudo  
est L. latitudo LO. sitq. N. Iuppiter; cuius ideo longitudo I.



latitudo  $IN$ . ponit itaque Keplerus  $LO$ . latitudinem nouæ grad. 1. 56.  $IN$ . latitudinem Iouis minut. 13. punctum  $L$ . gr. 20. 35. Sagitt. longitudo itidem Iouis gr. 20. 35. Sagitt.

7. **Dicendum.** Progressum hic non verba afferō Kepleri, procedit ergo ad indagandum arcum  $LI$ . longitudinum differentiam ex eodem fundamento quod supra numero tertio quadā tamen cum conuersione. ibi enim ex arcu  $ON$ . et angulo  $OPN$ . querebat differentiam inter arcus  $OP$ .  $PN$ . eaq. ratione inueniebat latitudinem  $NI$ . nunc vero ex differentia latitudinum  $OL$ .  $NI$ . id est ex differentia duorū arcuum  $PO$ .  $PN$ . et ex arcu  $ON$ . quarit angulum  $OPN$ . Unde conuertitur progressus, at eidem innititur fundamento. Detrahit ergo arcū  $IN$ . minut. 13. ex arcu  $LO$ . g. 1. 56. restatq. g. 1. 43. cuius secās 100045. proximè: arcus autē  $ON$ . distantia stellæ nouæ à Ioue est g. 3. 24. 30. cuius secās 100177. superat hæc præcedētē particulis 132 q̄ particula 132. additæ sin. toti 100000. reddūt 100132 pro secante alia, cui respondent g. 2. 56. 40. eiusmodiq. arcū dicit esse differentiam longitudinum: esse scil. arcum  $LI$ . siue angulum  $OPN$ . Hic est viri progressus, nunc considerandus.

**Censura.** Progressus hic in eandem incidit reprehensionem quod certa demonstratione non fulciatur, licet differentia nunc conspicua non intersit, si exacta methodo indago peragatur. est autē methodus in triangulo  $PON$ . obliquangulo ex datis omnibus arcub. querere iuxta Canones trigonometricos angulū  $OPN$ . nempe arcum, cui ille insistit,  $LI$ . qui est differentia longitudinum. sit ergo Problema

### Problema.

In triangulo  $PON$ . obliquangulo ex datis omnibus arcub. inuenire angulum  $OPN$ . constabitq; ideo arcus  $LI$ . differens.



ferentia longitudinum Iouis, & nouæ.

Data. Arcus PO. gr. 88. 4. complementum nempe latit. LO g 1. 56. quantâ supponit Kepl. est sin. eius 99943  
Arcus PN. complementum arcus NI. gr. 0. 13. erit itaque  
PN. g. 89. 47. sin. 99999. Differentia arcuum 1. 43. sinus vers. 45. proximè. Arcus ON. gr. 3. 24. 30. distantia Iouis à stella noua sin. vers. 177. proximè. Differentia sinuum versorum 132.

Ex his datis duplici operatione iuxta Canonè trigonometricū reperitur sin. vers. ang. OPN. 132. adeoq. ang. OPN. g. 256. 40. ut reperit methoao sua Kepl. Verū notādū nunc sin. versum videri ob exiguitatem differentie æqualem excessui secantis supra sinum totum cum reuera non possint esse æquales is excessus, & sinus versus; sit ergo Theorema.

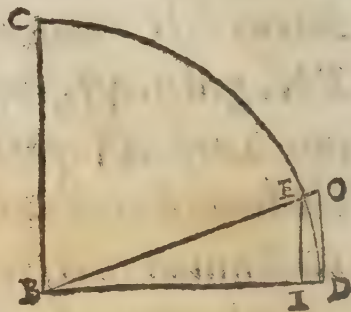
Sinus versus cuiusvis arcus, & excessus secantis eiusdem arcus super sinum totum non possunt esse æquales secundum geometricam veritatem, & acuriam. Theorema

Sit quadrans circuli CBD. cuius centrum B. atq. ducatur contingens DO. ex D. semidiametri BD. termino et BO agatur. q̄ secet circunfer. in E. ducaturq. ex E perpendicularis EI. ad BD. erit ID. sin. vers. arc. DE. eiusq. secans BO. p̄ indeq. EO. excessus secantis super semid. BE. dico ID. et EO. æquales esse nō p̄sse: Nam ut DB. ad BI. ita OB ad BE. diuidēdo itaq. ut DI. ad IB. ita EO. ad EB. ergo permutādo, ut ID. ad EO. ita IB. ad BE si ergo ID. et EO. æquales essent, BI. quoq; et BE. essent æquales; BI. scilicet pars æqualis esset BE. toti qđ esse nequit. At in p̄sentia ob exilitatē differentie æquales prouenerunt ad sensum siquidē sin. vers. prouenit 132. & excessus secantis supra sin. totū fuit itidem 132

Spre-



Spreni tamen fractionem  $\frac{7656}{10000}$  ut sensui inconspicuam. Verum cum ad maiores secantes calculus deuenierit differentiā reddi conspicuam patefaciam subiūctis calculis Kepleri ipsius in eodem negocio, & capite. erit alter calculus indaginis eius ex Marte ducta alter ex humero Sagittarij ad primum deueniamus.



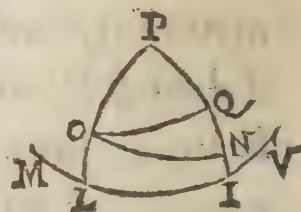
8. Dicum

In calculo ergo, et indagine ex Marte hic est progressus Kepleri Retento ea

dem figura, productoq. arcu PI. infra eclipticam in punctum H. statuit ibi Martem arcum vero HI. facit grad. 1. 35. quantam tum ponebat latitudinem Martis. ducit pariter ar-

\*Nos mente producé  
dū arcū PI.  
in H. & du-  
cendū OH  
relinqui-  
mus.

cum OH. \* distantiam Martis à noua. quæ distan. fuit tum grad. 8. 27. post correctionem (ex cap. 9 supra) ex eiusmodi dutis sua ipsa methodo angulum OPH scilicet differentiam longitudinum arcum LI. eruit nisi quòd non detrahit latitudinem ex latitudine sed ambas congregat, summaque secantem sumit: pariter sumit secantem distantia OH. ex eaque detrahit secantem latitudinum iunctarū OL. IH. modo proxime exposito, & secantis, quæ superest, arcum pro differentia longitudinum sumit. scilicet pro arcu LI. quæ grad. 7. 4. elicit.



Censura

At si procedamus Trigonometrica vere methodo non spernendam nunc differentiam reperiemus sit ergo Problema.

Problema.

In triangulo obliquangulo OPH. ex datis omnibus arcu-

\*ER idē cū  
OPN.

bus inuēire angulum OPH. \* quem scilicet metitur arcus LI differentia longitudinum nouæ stellæ, & Martis.

Data



Data. Arcus PO gr. 88. 4. sin. 99943. Arcus PH.  
gr. 91. 35. sin. 99962. Differentia arcuum gr. 3. 31. sin.  
vers. 188. Arcus OH. gr. 8. 27. sin. vers. 1086. Dif-  
ferentia vers. 898.

Operatio Prima.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.  
100000. 99962. 99943. 99905. Primū inuētū.

Operatio Secunda.

99905. 100000. 898. 899. Proximè hic  
est sinus versus anguli quæ sit OPH. est is itaq. g. 7. 41. 17 Corell.

At Keplerus colligit eundem grad. 7. 4. intercedit ergo  
differentia minut. 37. 19. ut hinc colligatur fallacia me-  
thodi ab eo adhibite.

Est secundo loco indago ex humero Sagittarij in quacunda  
gine Keplerus procedens sua eadem methodo reperit arcum  
LI. siue angulum OPH. differentiam longitudinis Nouæ et  
humeri Sagittarij gr. 19. 13. 30. 9. Diāum.

At ex Canone trigonometrico seruatis datis iisdem Ke- Censurā.  
plerianis prodit ea longitudinis differentia gr. 19. 26. 42. se-  
quentem in modum. Retineatur eadem figura sitq. in pun-  
cto H. humerus Sagittarij cuius cum latitudo sit australis g.  
3. 31. tantum statuere oportet arcum nunc HI. est vero di-  
stantia HO. humeri Sagittarij à stella noua Keplero gr. 19.  
56. in triangulo ergo OPH. data exunt omnia latera PO. gr.  
88. 4. ut in præcedente operatione. Arcus PH. grad. 91.  
31. cum quadranti PI. addatur nunc arcus HI. gr. 3. 31.  
Arcus OH. gr. 19. 56. Dabitur ergo etiam angulus OP  
H. ex trigonometrico Canone erit ergo progressus per hac da-  
ta, & operationes.

Data



# 408 De tribus nouis Stellis

Data. Arcus PO. gra. & sin. vt proxime Arcus PH. grad. 93.31. sin. 99812. Differentia arcuū p. 5.27. sin. vers. 452. Arcus OH. grad. 19.56. sin. vers. 5991. Differentia sin. vers. 5539.

## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	
100000.	99943.	99812.	99755.	primum incrementum.

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	
99755.	100000.	5539.	5552.	Seu 5553.

proxime qui est sinus versus anguli OPH. seu arcus LI. qui itaque erit grad. 19.11.

At erat Keplero idem arcus grad 19.13.30. intercedit ergo differentia minut. 2.30. minor sane differentia quam præcedens differentia tamen, quæ indicat methodi Keplerianæ incertitudinem.

Pariter ex dextro genu ophiuchi quæ procedit indago minuto aberrat. Et quæ ex genu sinistro duobus minutis & duabus insuper tertijs minuti partibus vt demum intelligamus Keplerum primo longitudinem stellæ nouæ falsa methodo deduxisse postea ex ita indagata longitudine male deriuasse latitudinem: demum, et tertio ex latitudine non recte inuestigata rursus quæsiuisse incerta methodo nec sine suspitione petitionis principij longitudinem satis hæc sunt ad Tollendum Kepleri argumentum, dum scil. multiplicem eius falsitatem deteximus. At ad pleniorē ueritatis manifestationem ex eiusd. Viri obseruationibus, quas, uel legit, uel suscepit, inuestigamus uera & demonstrata methodo trigonometrica longitudinem

dinem, ac latitudinem stellæ tum vespertinae, tum matutine intelligemus eas differre à Keplerianis, & vespertinas nō consentire cum matutinis contra quam præsertim contendit Keplerus; ex quo retorquebitur contra ipsum ex eius ipsius datis argumentū quod ipse confidentissime pro se intorserat.

C A P V T X I.

Ex obseruationibus à Keplero traditis trigonometrica methodo eruitur longitudo, & latitudo Nouæ vtræq. à Keplerianis diuersa.

**P**rimum autem longitudinem stellæ vespertinae eliciemus, proindeq. considerabimus prius obseruationes eiusdem vespertinae existentis. sumimus ergo obseruationes in viridario Casaris Præge peractas à genere Tychoonis, & studiosis alijs præsentē Keplero, quas ipsemet commemorat, nosq. ex eo retulimus supra cap. 8. repono distantias; quas illi ceperunt die  $\frac{11}{21}$  Octobris.

3 A capite ophiuchi gr. 34. 2. 30.

Stellæ nouæ distantia. 3 Ab Humero Sagitt. 19. 34.

3 A sinistro genu ophiuc. 16. 52.

Sit modo figura in qua P. polus borealis eclipticæ ML. eclipticæ arcus. sit N. sinistrum genu ophiuchi, ducaturq. per ipsum quadrans PNM. Longit. genu ophiuchi M. et arcus MN. eius latitudo. erit ergo M. g. \* 3. 42. 20. Sagitt. ea cuius est eius stellæ longitudo, & MN. erit 11. 30. tanta enim est eius latit. sit deinde I. humerus Sagitt. ductoq. arcu TI sic erit ab eo eclip. in L. erit L. long. stellæ illius, hinc in se Sagitt. \* Sequor Kepl. in his longit. d. c. qui Tychoem sequitur in pri. prægy. in h. d. c. harum, vel in dis. re. cuit.

Fff

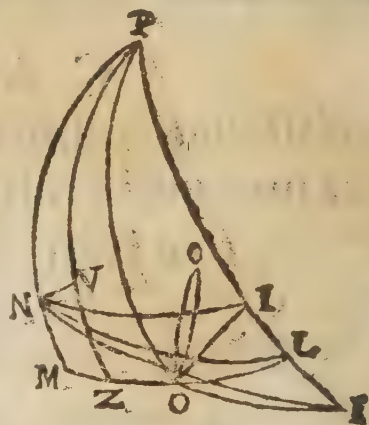
adeoq.



adeoque erit grad. 6. 54. 30. capricor. & arcus. LI. latitudo eiusdem australis grad. 3. 31. sit præterea. V. caput ophiuchi ducto itaq; quadrante PVZ. erit Z. longitudo cap. ophiuc. grad. 16. 53. 30. Sagitt. & ZV. latitudo septentrionalis gr. 35. 37. Ducatur deinceps arcus NI. distantia sinistri genu ophiuchi ab humero Sagittarij demonstrabitur \* eiusmodi distantia NI. gr. 36. 16. 32. ab-

\* Lemm. A

scindatur ex eod. arcu IN. à puncto I. versus N. g. 19. 34. quanta est distantia nouæ ab humero Sagittarij. ut proximè ex eoq. interuallo super polo I describatur circumferentia. rursus à puncto N. versus I. abscindatur gr. 16. 52. quanta ponitur di-



stantia nouæ à sinistro genu ophiuchi ex eoq. interuallo super polo N. describatur circumferentia. sese secabunt eiusmodi circumferentia in duobus punctis sit utraq. nunc sectio puncto O. notata. erit itaq. noua in alterutro punctorum M O. in alterutro .n. illorum solum potest \* easdem meas distantias seruare à punctis NI. stellis scilicet obseruatis. sit ut in inferiore O. & ducatur arcus PO. si itaq. is constiterit, nota erit latitudo nouæ, & si constiterit aliquis trium angulorū NPO. OPZ. OPI. constabit differentia longitudinis nouæ à longit. data, uel sinistri genu ophiuchi, uel capitis ophiuc. uel humeri Sagittarij, adeoq. constabit longitudo nouæ. Hæc itaque perquirantur sequenti ordine; præcedat autem Lemma promissum.

\* ex prop.  
& Lemm  
supra c. 4.

### Lemma A.

Distantia humeri Sagittarij à sinistro genu ophiuchi est  
grad.

grad. 36. 16. 32.

In triangulo enim PNI. obliquangulo arcus PN complementum latitudinis sinistri genu ophiuchi est gr 78. 30. cuius sinus 97992. arcus PI. gr 93. 31. cuius sin. 99812. continentq. angulum NPI. datum gr. 33. 12. 10. tantus siquidem est arcus ML. intercedens inter gr. 342. 20. Sagitt. longitudinem sinistri genu ophiuchi, & gr. 6. 54. 30. Capric. longitudinem humeri Sagittarij. est autem gr. 33. 12. 10. sin. vers. 16325. & est differentia arcuum gr. 15. 1. eiusque sinus vers. 3415. procedendo ergo ex his datis ex canone trianguli obliquanguli ad inuestigandam basim ex dato angulo eam respiciente, & datis reliquis duobus arcibus, ut supra iam fecimus, duplici operatione aureæ regulæ reperiemus in prima operatione quartum terminum, qui erit primum inuentum 97807. at quartus terminus secundæ operationis erit 15967. cui adiecto sin. vers. differentia arcuum nunc scilicet 3415. resultabit sin. vers. arcus NI. quæsitum 19382 cui respondent gra. 36. 16. 32. tantusq. erit arcus NI. quod erat demonstrandum.

Non ergo stella nova potuit esse in arcu NI. cum distantia eius ab humero Sagitt. & distantia à sinistro genu ophiuchi simul iunctæ sint gr. 36. 26. adeoq. maiores arcu NI. qui est solum 36. 16. 32. ut nunc monstrauimus. se se ergo secant extra arcum NI. ut in descriptione supposuimus.

Corell.

Probl Primum.

Queritur in triangulo PNI. ex omnibus arcibus datis angulus PIN.

Procedemus ex Canone trigonometrico eodem, ex quo antea semper, cuius & duplicem operationem hic prosequemur,

Fff 2

ut se-



ut sepe etiam supra; eo nempe consilio, ut lectori obuium sit iudicium; utrum calculi nostri recte processerint, an aliquis error irrepserit: quod sane facile est. iustum autem est nihil occultare legentibus, dum ad vnam veritatem inuestigandam curis, vel celeberrimis non parcimus quod dixi, ut hanc prolixitatem excussem.

Data. Arcus PL. gr. 93. 31. sin. 99812. Arcus IN. gr. 36. 16. 32. sin. 59166. Differentia arcuum gr. 57. 14. 28. sin. vers. 45889. Arcus PN. gr. 78. 30. sin. vers. 80063. Differentia sin. versorum. 34174.

#### Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99812.	59166.	49055.

#### Secunda Operatio.

59055. 100000. 34174. 57868. Hic est sin. anguli quæsi PIN. erit itaq. gr. 65. 4. 55.

#### Probl. Secundum.

Ductis arcub. ON. OI. inuenire ang. NIO. in triang. NOI. ex datis scilicet omnib. triang. laterib. idem ergo erit, qui proximè progressus.

Data. Arcus NI. g. 36. 16. 32. sin. 59166. Arcus IO. Distantia nouæ ab humero Sagittarij, ut proximè g. 19. 34 sin. 33490. Differentia arcuum 16. 42. 32. sin. vers. 4222. Arcus NO. distantia nouæ à genu sinistro ophiuchi est (ut proximè retulimus) g. 16. 52. sin. vers. 4302. Differentia sin. versorum 80.

#### Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	59166.	33490.	19814.

#### Secun.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
19814.	100000.	80.	404.

Hic est sinus  
vers. quæsi anguli NIO. erit is itaq. gr. 5. 9.

Angulus itaq. PIO. qui resultat ex aggregatione duorū  
angulorum PIN. NIO. cum O. est infra NI. ut supponitur  
est gr. 70. 13 55. At cum O. fuerit supra tum detrabere o-  
portet angulum NIO. ex angulo PIN. restabitq. angulus P  
IO. grad. 59. 55. 55.

Corell.  
De angulo  
IO.

Probl Tertium.

In triangulo eodem POI. inuenire arcum PO. (nempe cō-  
plementum latitudinis nouæ) ex datis reliquis duobus arcu-  
bus, & angulo OIP. ab illis contento. Supponitur autē pun-  
ctum O. Esse infra arcum NI.

Data. Arcus PI. gr. & sin. ut proximè. Arcus IO.  
grad. 19. 34. & sin. ut proximè. Differentia arcuum. g.  
73. 57. sin. vers. 72352. Angulus PIO. gr. 70. 13. 55  
sin. vers. 66178.

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99812.	33490.	33427.

Primum in-  
uentum.

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	33427.	66178.	22121.

72352.

94473. sinus vers.

arcus PO. quæsi est ergo gr. 86. 49. 54.

Quo-



# 414 De tribus novis Stellis

Corell. 1.

Quoniam itaq. arcus PO. est gr. 86. 49. 54. complementum, adeoq. latitudo noua erit gr. 3. 10. 6. & erit Borealis cum arcus PO. sit minor quadrante.

Corell. 2.

De Kepler  
rore.

Patet hinc quantum distet à suis datis Keplerus, qui latitudinem ponit solum g. 1. 56. cum ab observationibus iisdem à quibus ipse suos calculos deducit latitudo me habet esse trigonometrica eliciatur duplo maior, atq. ipse asserat: et hoc si sumatur O inferius: at si sumatur supra N 1. multo maior differentia erit, ut mox.

## Probl. Quartum.

Inuestigare eundem arcum PO. existente puncto O. supra arcum NI.

Rursus arcus PI. & IO. iidem, qui in proximo antedente Problemate, & tota idcirco prima operatio & primum inuentum idem scilicet 33427. Ea emq. differentia arcuum, & idem sinus versus eiusdem differentia nempe 72352. Solus angulus OPI. diuersus pro gradibus nempe 70. 13 55 est nunc gr. 59. 55. 55. cuius sinus versus est 49896 sola itaq; secunda operatio peragenda est subiectum a modum.

## Operatio Secunda.

1. ter.

2. ter.

3. ter.

4. ter.

100000.

33427.

49896.

16678.

72352.

89030. sin. vers. ar

cus PO. erit is itaq. dum punctum fuerit superius g. 83. 42 6.

Corell.

Latitudo ergo, ut complementum arcus PO. erit 6. 17. 54. multo itaq. maior differentia aahuc inter hanc, & Ke-  
ple-

plerianam latitudinem: in sequentibus itaq; retinebimus inferius O. Ut cuius situs minus recedat à Kepleri calculis.

Probl. Quinque.

Inuestigare in triangulo eodem POI. angulum IPO differentiam nempè longitud. humeri Sagitt. & nouæ ex omnibus lateribus datis. innotescet ita longitudo stellæ nouæ.

Progreßus idem, qui semper.

Data. Arcus PI. eiusq; sinus, ut antea. Arcus PO. gr. 86. 49. 54 sin. 99847. Differentia arcuum 6 41. 6. sinus versus 685. Arcus IO. gr. 19. 34. sin. vers. 5775. Differentia sin. vers. 5095.

Prima Operatio.

I. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99847.	99812.	99659.

Primū inuentū.

Secunda Operatio.

99559. 100000. 5095. 5112. sin. vers. anguli quesiti POI. est itaq; gr. 18. 24.

Cum itaq; humeri Sagittarii longitudo sit gr. 6. 54. 30. Capric. si ab ijs auferantur gr. 18. 24. restabunt gr. 18. 30. 30. Sagitt. loco gr. 17. 44. eiusd. Sagitt. quam longitudinem tribuit noua Keplerus.

Probl. Sextum.

Longitudinem, & latitudinem eiusdem nouæ indagare ex ijsq; observationibus: at conferendo distantias stellæ nouæ à sinistro genu ophiuchi, & à capite eiusdem.

Retenta eadem figura in qua V. est ophiuchi caput, ducis Inuentionis arcus NV. OV. primo querendus arcus NV. distantia capitis ophiuchi à sinistro eius genu; in triang. ergo PNV. dantur duo arcus PN. & PV. nempè PN. gr. 78. 30. ut

supra



supra, & PV. complementum latit. capitis ophiuchi gr. 54. 23. Daturq. angulus NPV. differentia longitudinis capitis ophiuchi, & sinistri eius genu est autem ea differentia arcus inter gr. 3. 42. 20. Sagitt. & gr. 16. 53. 30. eiusdem erit itaq. differentia g. 13. 11. 30. dabitur ergo etiam arcus NV. gr. 26. 54. 32. contrahendo calculos ob breuitatem sat sit in superiore praxi extendisse.

II.  
Inuentio  
Ang. PNV.

Secundo loco querendus angulus PNV. ex omnibus arcubus datis. prius quidem dati erant PN. PV. nunc inuentus est NV. reperietur ex Canone trigonometrico angulus PNV. gr. 150. 24. 48.

III.  
Inuentio  
ang. NVO

Tertio loco querendus angulus NVO. ex datis scilicet omnibus arcubus trianguli NVO. nempe arcus NV. proxime inuentus gr. 26. 54. 32. Arcus OK. distantia noua à capite ophiuchi est gr. 34. 2. 30. ut in initio huius capitis. Arcus ON. distantia noua à sinistro genu ophiuchi gr. 16. 52. ibidem ex Canone ergo trigonometrico dabitur angulus NVO. gr. 30. 26. 12.

IV.  
Inuentio  
Ang. PVO

Quarto loco colligendus angulus PVO. quoniam ergo si duo anguli PKN. NVO. simul iungantur, emergant gr. 180 51. erit quod ex illis componitur non angulus PVO sed opposita cuspis, qua detracta ex quattuor rectis restabit angulus PVO. gr. 179. 9. ex hoc etiam intelligitur arcum PV. secare eclipticam inter longitudinem sinistri genu ophiuchi, & longitudinem nouae, quod, & respondet proxime indagini, & assertioni Kepleri. & communis: nam longitudo capitis ophiuchi est gr. 16. 53. 30. Sagitt. & longitudo noua ponitur, vel grad. 18. vel propè, vel ultra.

V.  
Inuentio  
Arcus PO

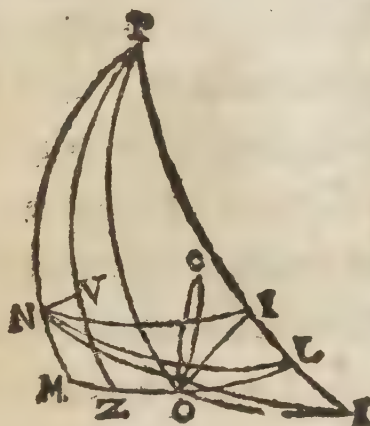
Quinto loco querendus arcus PO, ex datis reliquis duobus



bus arcubus triangul. PVO. & angulo PVO. quē continent.  
reperietur autem arcus PO. gr. 88. 25. 37.

Sexto latitudo itaq. nouæ, cuius est complementum PO.  
erit g. 1. 34. 23. minor quā ex precedente indagine, & mi-  
nor quā Kepl. min. 21. 37. Ut amba indagine refragen-  
tur Kepleriana indagini, neq. inter  
se constant. vnde aperte constat ob-  
seruationes non coherere sibi ipsis;  
proindeq. alterā ipsarum (ni plures)  
falsam esse: verum tanquam prorsus  
illę vere sint, prosequāur indagine.

Septimo loco querēdus OPV. an-  
gulus. ex omnibus arcubus datis in  
triangulo PVO.



VI.  
latit. nouæ

VII.  
Inuētiō an-  
gul. OPV.  
i. lōgitud.  
nouæ.

Quoniam ergo PV. est gr. 54. 23. PO. g. 88. 25. 37. ar-  
cus VO. g. 34. 2. 30. erit ex Canone trigonometrico angu-  
lus OPV. g. 0. 17. quibus minutis adiectis longitudini capitis  
ophiuchi scil. g. 16. 53. 30. Sagitt. resultabit longitudo stel-  
lae nouæ in g. 17. 10. 30. itidem Sagittarij pro g. 17. 44. vbi  
stauit eā Keplerus. Secūda indago esto, cum stella matutina  
apparuit queramus, quæ tū quoq. fuit eius lōgitudō, & lati-  
tudo ex ipsiusmet kepl. obseruationibus: at vera methodo. idē  
vero erit progressus, qui precedēs, idemq. ordo summus ve-  
ro conferendas distantias obseruatas à Keplero die 12. Feb.  
anno 1605. fuerunt & vero, & ut supra Cap. 8.

Nonæ à	{ Corde Scorpij . grad. 14. 55 . }	{ Correeta gr. 14. 53 }
	{ Aquila .	{ Correeta gr. 45. 43 }



Retenta ergo superiore figura in qua notetur in arcu PL punctum I. inter polum, & eclipticam ducanturq. arcus OI. NI. sumo, & hic punctum O. inferius eam ob causam, quam postea subijciam. Intelligatur vero N. cor Scorpij eritq. NM. eius latitudo grad. 4. 27. M. eius longitudo gr. 4. 1. Sagitt. in arcu autem P. L. punctoq. ibi I. nouiter signato statuatur aquila; erit IL. eius latitudo borealis 29. 21. 30. & L. longitudo gr. 26. 12. Capric. quæ omnia cum Keplero supponi M Z. O. mus. reliqua subiecto ordine perquirantur. nunc quoq. calculos prosequemur. Noto vero intersectiones nunc O. O. fieri ab arcubus designatis super polis N. I. sed I. nunc boreali, ac superiore; non, ut antea australi & inferiore.

#### Probl. Sextum.

In triangulo PNI. queritur arcus NI. distantia scilicet cordis Scorpij ab Aquila. ex reliquis duobus lateribus datis & angulo, quem continent.

Est angulus NPI. gr. 52. 11. tantus enim est arcus M L. differentia longitudinum Scorpij cordis, et Aquilæ aecus scilicet inter g. 4. 1. Sagitt. atq. 26. 12. Capric. huius sin. vers. est 38686. Arcus PN. complementum latit. cordis Scorpij gr. 85. 33. cuius sin. 99699. Arcus PI. complementum latitud. Aquilæ gr. 60. 38. 32. cuius sin. 87157. Differentia ergo arcuum gr. 24. 54. 30. sin. vers. 9301. ex his ergo datis iuxta Canonem trigonometricum duplici operatione regulæ aureæ eruemus NI. arcum gr. 55. 8. 15. tantaque est distantia cordis Scorpij, & Aquilæ. operationes regulæ sunt sequentes duæ.

## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99699.	87157.	86695.

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	86695.	38686.	33538.
			9301.

42839. sin. vers. at-

cus NI. qæsiti, est is itaq. g. 55. 8. 15.

Hæc erit distantia dictarum Stellarum si notatas latitudes accipiamus: at vero si Tychonianas aliqua est discrepantia, quàm nunc prosequamur.

## Alter ex descriptione Tychonis.

Tycho itaq. ponit \* ad completum annum 1600. longitudinem Aquile, vel ut is vocat lucide in scapulis vulturis in gr. 26. 9. Capric. at quoniam ex eiusdem sententia singulis annis variat, augeturque longitudo fixarum secundis 31. & a Kal. Ianu. usque per totum mensem secund. 4 fuit longitudo stelle die secunda Februarij anno 1605. min. 3. 28. adeoq. tum fuit longitudo in gr. 26. 12. 28. Capric. cor item Scorpij ponit secundum longitud. in grad. 4. 13. Sagitt. facta itaq. additione minut. 3. 28. fuit observationis tempore longitudo stelle in gr. 4. 16. 28. Sagitt. vnde hac ratione angulus NPI fuit gr. 51. 56. loco gr. 52. 11. sin. autem eius versus 38342. Reliquis ita firmis remanentibus solum is angulus, ac sinus mutatur: proinde eadē permanente prima operatione, eodemq. primo inuēto 86695 solum secunda operatio hunc in modum mutabitur.

\* 1. progym. cap. 268.

Ggg 2

Cpe-



## Operatio Secunda mutata.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	86695.	38342.	33240.
			9301.

42541. sinus vers.

quæsi, arcus NI erit itaq. gr. 54. 55. 45.

Tanta ergo fuisset, essetq. ex hoc calculo distantia stellarum. Ptolomæus tamen differentiam longitudinum ponit inter eadem stellas gr. 51. 10. cum Aquilam statuat in g. 3. 50. Capric. Cor Scorpij in gr. 12. 40. Sec. p. at Cornutus differentiam eandem facit gr. 51. 8; cornutus tamen tribuit longitud. gr. 216. 2. at Aquila tribuit gr. 12. 50. Ptolomæum retineamus, cui certe (tunc tamen non ex aeris puritate) multum tribuo, distantia earundem stellarum esset gr. 54. 17. 27. Veruntamen magis conuenit Keplerus ex doctrina Tychoonis, quam Ptolomæi. Tychohem ergo sequendo statuemus distantiam Aquila, & Cordis Scorpij gr. 54. 55. 45. ut proximè, eiusmodiq; distantia supposita queramus explicitis calculis, & distinctis problematibus, quæ sequuntur. proportionem autem respondent ijs, quæ in vespertina indagine quæsiuimus.

## Probl. Septimum.

Inuestigare in eodem triangulo P NI. Angulum PNI. ex datis omnibus arcibus. iuxta Canonem trigonometricum.

Erūt ergo data, et duæ reg. aureæ operationes, quæ sequuntur

Data. Arcus PI. g. 60. 38. 30. eius sin. 87157. ut proximè. Arcus NI. g. 54. 55. 45. sin. 81844. Differentia arc. 5. 42. 45 sin. vers. 496. Arcus PN. 85. 33. sin. vers.

92241.

92241. *Differentia sin. versorum*. 91745.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	87157.	81844.	71332.

Operatio Secunda.

71332. 100000. 91745. 128617. *Est itaque*  
 128617. *sinus versus anguli quasi* PIN. *qui idcirco est*  
*grad.* 106. 37. 42.

Probl. Octaum.

*Inuestigare in triag. NOI. angulū NIO. ex ōnib. arcub. tri-*  
*anguli eiusdem datis Iuxta scilicet Canonem trigonometricū.*

*Erunt itaq. data, & duæ regulæ aureæ operationes, quæ*  
*sequuntur.*

*Data. Arcus NI. vt proximè gr. 54. 55. 45. sin. 81844*

*Arcus IO. distantia nouæ ab Aquila 45. 43. sin. 71590*

*Differentia arcuū g. 9. 12. 45. sin. vers. 1290. Arcus NO.*  
*gr. 14. 53. sin. vers. 3355. Differentia sin. vers. 2065.*

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	81844.	71590.	58592.

Operatio Secunda.

58592. 100000. 2065. 3524. *Est itaque*  
 3524. *sin. vers. anguli quasi* NIO. *proindeq. is erit gr.*  
 15. 15. 27.

*Quontam ergo angulus PIN. inuentus est gr. 106. 37. Corell De*  
 42. *nuncq. repertus est angulus NIO. gr. 15. 15. 27. resub-* *ang. PIO.*  
*at totus ang. PIO. qui ex illis componitur g. 121. 53. 9.*

Probl. Nonum.

*Inuestigare in triangulo PIO. arcum PO. complementum*  
*scilicet*



scilicet latitudinis nouæ . ex reliquis duobus arcubus in eod. triangulo datis, & angulo quem continent P10. Dato. Iuxta scilicet Canonem trigonometricum.

Erunt itaq. data, & duæ operationes regula aurea, quæ sequuntur.

Data. Arcus PI. eiusq; sinus, vt probl. 7. Arcus IO eiusq; sinus, vt in preced. Differentia arcuum 14.55.30 sin. vers. 3373. Angulus P10. g. 121.53.19. sin. vers. 152822.

### Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	87157.	71590.	62396.

### Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	62396.	155822.	95355.
			3373.
			<hr/>
			98728.

Est ergo 98728. sin. vers. arcus quesiti PO. quocirca erit gr. 89. 16. 16. latitudo itaque noua O. fuit tum gr. 0 Latit. ma  
tut. stellæ. 43. 44.

Corell De Quoniam itaque latitudo nunc deducta matutina stellæ  
diff lat ma fuit, vt videmus solum minut 43. 44. vespertina vero si  
tut. & vesp. obseruationes recipiamus die 21. Octob. iuxta Calend. Gre-  
gorianum distantiarum nouæ à sinistro genu ophiuchi, & ab humero Sagitt. iuxta Corell. primum probl. 3. huius cap fuit latitudo 3. 10. 6: differentia itaq. inter vespertinam, & matutinam latitudinem hoc modo fuisset gr. 2. 26. 22. quæ longe excedit differentiam duorum minorum, quam astrue-

re nititur Keplerus: sed plurimum etiam differentiam sex minutorum quam aliquando permittit. Quod si accipiamus latitudinem provenientem ex observationibus distantiarum eiusdem nouæ à sinistro genuitidem ophiuchi, & ab eiusdem capite iuxta probl. sextum huius pariter capitis; est ea sane minor solum enim gr. 1. 34. 43. inter quam tamen, & hanc matutinam intercedat differentia minut. 50. 59. quæ multo maior differentia est, quàm asserta à Keplero.

Suppono autem O. stellæ locum esse infra arcum NI. in Annotatio  
in hac quoq. indagine extra enim arcum NI. necesse est eam ponere siquidem cum distet à puncto I. gr. 45. 43. & à puncto N. 14. 53. oporteret secus arcum NI. esse gr. 60. 36. at est solum 54. 55. 45. est ergo statuenda stellæ extra arcum NI. vel ergo supra. vel infra: at non supra etenim si supra poneretur obtineret maiorem latitudinem arcu NM. quæ latitudo est gr. 4. 27. abhorreret itaq. magis à Kepleri latitudine: præterquam, quod etiam dissintiret à uespertina latitudine, vel gr. 3. 43. 16. vel ut minimum 1. 17.

Probl. Decimum.

In eodem triangulo POI. inuestigare angulum OPI. differentiam scilicet longitudinis inter nouam, & Aquilam ex omnibus eiusdem trianguli lateribus. Iuxta scilicet Canonem trigonometricum. Erunt ergo data, & duæ operationes regule aureæ, quæ sequuntur.

Data. Arcus PO. gr. 89. 16. 16. sin. 99992. Arcus PI. gr. 60. 38. 30. sin. 87157. Differentia arc. gr. 28. 37. 46. sinus vers. 12227. Arcus IO. gr. 45. 43. sin. vers. 30179. Differentia sin. vers. 17952.

Pri-



## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99992.	87157.	87150.

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
87150.	100000.	17952.	20598.

Est itaq. 20598. sin. vers. anguli quaesiti OPI. quocirca is erit grad. 37. 26. 13.

## Corell. de longitudine Nouæ.

Differētia  
matut. &  
vel p. longi-  
tud.

Quoniam ergo Aquilæ longitudo ponitur gr. 26. 12. 28. Capric. si detrahantur gr. 37. 26. 13. nunc inuenti relinquetur longitudo nouæ gr. 18. 46. 15. Sagitt. at erat ex prima indagine vespertina longitudo eius gr. 18. 30. 30. at idem Sagitt. differentia intercederet minut. 15. 45. at si suscipiatur, conferaturq. longitudo vespertina ex secunda indagine scilicet ex Probl. 6. erat gr. 17. 26. 30. Sagitt. differentia inter hanc matutinam, & illam vespertinam erit g. 1. 19. 45. quæ singulæ differentie sunt maiores multo statutis à Keplero.

## Probl. Vndecimum.

Indagare iterum longitudinem, & latitudinem stellæ nouæ, cum matutina apparuit ex observationibus David Fabricij distantiarum eiusdem nouæ à capite ophiuchi, & genu eius sinistro.

Distantiæ obseruatæ fuerunt? A Capite ophiuchi g. 34. 0.

Nouæ ? A Genu ophiuchi g. 16. 46.

Contraham calculos, vt in sexto Probl eodemq. procedam progressu. Posito ergo genu ophiuchi puncto N. erit M. eius longitudo gr. 3. 42. 20. Sagitt. & arcus MN. eius latitudo

de erit gr. 11. 30. Positoq. V. ophiuchi capite erit Z. longitu-  
do ipsius gr. 16. 53. 30. Sagitt. & arcus ZV. latitudo gr.  
35. 37. His suppositis primo loco q̄rēdus est; arc. NV. distā-  
tia capitis à genu ophiuchi: at fuit antea reperta gr. 26. 54.  
32. supra probl. 6.

arcus NO  
quantitas.

Quarendus secundo angulus P NV. fuit vero reper-  
tus eodem Probl. gr. 150. 24. 48.

2.  
Ang. P NV.  
quantitas.

Tertio loco querendus angulus NVO. qui elicietur  
ex omnibus arcubus datis (NV. gr. 26 54. 32.) VO. gr.  
34. NO. gr. 16. 46. iuxta ergo Canonem trigonometricum  
angulus NVO. proveniet gr. 30. 25. 44.

3  
Ang. NVO.  
quantitas.

Quarto loco querendus angulus PVO. quoniam er-  
go iuncti anguli P VN. NVO. faciunt gr. 180. 50. 32. fa-  
ciunt cuspidem versus N. non angulum; in contrariam itaq.  
partem angulus PVO. erit reliquorum ad quattuor rectos  
gr. 179. 9. 28.

4.  
Ang. PVO.  
quantitas.

Quinto loco querendus arcus PO. complementum scili-  
cet latitudinis tunc nouæ ex datis duobus lateribus PV.  
VO. & angulo PVO. ex proxime dictis: inuenietur autem g.  
88. 22. 45. erit itaq. latitudo stellæ gr. 1. 37. 15.

5.  
Arcus PO.

latit. nouæ

Sexto loco querendus angulus VPO. ex datis nempe om-  
nibus arcubus trianguli eiusdem PVO. inuenietur autem gr.  
0. 59. quæ minuta si adiiciantur longitudini capitis ophiuc.  
quæ est gr. 16. 53. 30. Sagitt. prodibit longitudo stellæ no-  
uæ in gr. 17. 52. 30. itidem Sagittarij.

6.  
Ang. VPO.  
Magnit.  
7.  
Longit. no-  
uæ.

Differentia quoq. non spernenda ex hac Fabritiana obser-  
uatione nascitur loci matutine à vespertina loco ad eclipticā  
nam si conferamus quem nunc locum deduximus cum eo, qui  
ex prima indagine vespertina emerfit differentia latitudi-

Corell.



## 426 De tribus novis Stellis.

nis intercedet gr. 1. 32. 51. longitudinis min. 38. quod sane discrimen longe infra lunam detrudere potest phenomenon. quod si conferamus hanc cum secunda & sperina investigatione, erit discrimen longitudinis gr. 0. 42. latitudinis vero minut. 2. 52. parva quidem; at quæ cum differentia longitudinis stellam, vel teste Kepl. (ut ex sequentibus patebit) reddere potest multo inferiorem sole: at conferendo cum matutina observatione Pragæ differentia latit. visarum erit minut. 53. 31. & differentia longitudinū visarū m. 53. 45.

### C A P V T X I I I.

Rationes, quib. probat stellam fuisse cælestem  
Keplerus, afferuntur.

**A**dductis iam & expensis fundamentis, quibus innituntur Kepleri rationes, quas ille pro cælesti stelle propositæ sede affert, ordo poscit, ut eas ipsas rationes referamus primum (quod in presenti capite) deinde solvamus, quod in sequenti præstabimus. Conclusionem, quam ipsemet proponit \*eiusdem verbis scribo. Principio inquit demonstrabo fidus fuisse non tantum supra lunā, sed ne ipso quidem sole propinquius. potuisset conclusio simplex proponi hunc in modum. *Stella. Anni 1604. non fuit infra solem. verum cum Kepleri probatio bipartita procedat medioq. termino ita diuiso utatur, necesse fuit eam etiam dividere. hæc sunt verba Kepleri medium rationis afferentis.* Iam probandum est, quod sidus novum fecerit mino-

\*cap. 15. de  
stella 1604.

rem

rem parallaxim quam Luna, & non maiorem quā Sol.  
resoluamus rationem iuxta analysis Canones. Et erit.

Omne phenomenon, quod facit minorem parallaxim, quā Luna, Et non maiorem, quam Sol, est altius Luna, et non inferior Sole. Prima Ratio.

Stella nova anni 1604. fecit minorem parallaxim, quā Luna, & non maiorem quā Sol. ergo stella nova anni 1604 fuit altior luna, & non inferior sole.

Maiorem supponit, ut certam. Et iam manifestam minorem probat quoad primam partem hoc ratiocinio.

Nisi parallaxis stella nova fuisset minor lunari, in locis et distantijs a vertice, in quibus observata fuit, cōtinuisset saltem minuta 52. secundum longitudinem, Et secundum latitudinem minut. quinq. Prosyllog.

Probat hanc consequentiam ex Tabulis Magini, & suis.

At parallaxis stelle non continuuit min. 52. secundum longitudinem. Et 5. secundum latitudinem: sed intra sex minuta stetit secundum longitudinem, secundum autem latitudinem fuit nulla.

Ergo stella nova fecit parallaxim minorem lunari.

Assumptum, nempe parallaxim stelle stetisse intra sex minuta probat: etenim cum stella in occasu primum visa est, & deinceps in ortu in eodem ferme loco visa est, differentiaque sola intercessit minutorum pauciorū quam sex, quæ etiā min. paucula reijcit in instrumenti vitium, & in refractionem Keplerus. ex observationibus ita rem se habuisse demonstrat. Anno enim 1604. die 21. Octobris ex tribus stellis scilicet capite ophiuchi, sinistro eius genu, et humero Sagittarij Assumpti.



inuenta est longitudo stellæ dum esset vespertina in gr. 17. 39. § 17. 40. § 17. 42. Sagitt. die vero 12. Februarij cum matutina iam esset, reperta est eius longitudo in gr. 17. 40. 20. Sagitt. at ex corde Scorpij in gr. 17. 44. 20. ut maxima differentia fuerit minut. 5. 20. quæ intercedit inter g. 17. 39. & 17. 44. 20. intra sex itaq. minuta. at minorem fuisse adhuc differentiam verè inde conijcit: quòd Dauid Fabritius observatione ipse sua ex corde Scorpionis exhibet longitudinem stellæ in gr. 17. 42. Sagitt. non autem 17. 44. 20. ut restet differentia minut. 3. ea vero fuisse tum loca stellæ supponit ex dictis à se in cap. suo 13. quod nos expendimus, & refutauimus in assignatione præsertim, ac indagine locorum stellæ antea cap. 11.

probatio. 2  
part. min.

Erat secūda pars minoris non fuisse parallaxim maiorem solari. probat ipsam hoc prosyllogismo. Parallaxis solaris fuisset in locis obseruatis minut. 3.

Parallaxis nouæ fuit solum minut. 2. Hanc probat contrahendo parallaxim, quam intra sex minuta dixerat, ad duo ex tribus obseruationibus, quæ singula continēt differentiam visam minorem tribus minutis, & intra duo stant.

Ergo parallaxis stellæ non fuit maior solari.

2. Ratio.

Omne phenomenon, quod ex duobus diuersis terræ locis obseruatum parallaxim minorem lunari subit est supra lunam.

Stella noua obseruata Praga, & in ostfrisia parallaxim subiit minorem lunari; ergo stella noua fuit supra lunam.

Probat minorem. Nam Luna passa esset in ea differentia locorum parallaxim sex minut. at stella minorem passa est, (si quæ tamen est passa) conferendo enim obseruationes Fabritij cum obseruationibus Kepleri; & reliquis Praga peractis.

actis, intercessit differentia, vel nulla, vel pauculorum minorum, & pauciorum sex; ergo stella passa est parallaxim minorem lunari.

In Via Copernici sex grad. parallaxis Saturni altitudini 3. Ratio. conuenit.

Ergo parallaxis duorum minorum ad multo maiorem altitudinem extollit phenomenon ad 2060000. scil. semidiametros terræ, ut ipse latè deducit.

Alia ratio videtur esse quam Keplerus idem inserit inter confirmationem prioris rationis, & est. Si in altitudine lunari solum fuisset stella, & non excelsior non potuisset in eodem loco inter stellas fixas semper, & ab omnibus obseruantibus videri.

At visa semper, & ab omnibus in eodem inter stellas fixas loco est.

Ergo stella fuit excelsior luna.

Hæ sunt mathematicæ rationes. sunt postea phisicæ, quas infra suo loco reponam. Cap. scil. 18.

## C A P V T X I V.

Soluuntur rationes allatæ.

**S**oluamus nunc rationes, quod est ex precedentibus facillimū. nituntur omnes eo fundamēto quod stella passa sit differentiam inter loca visa minorum pauciorum sex; immo neque forte plurium duobus. Quod fundamentum, & nusquam demonstratum, sed fallaci methodo à Keplero de-



deductum ostendimus Cap. 11. & falsum esse receptis eiusdem observationibus, ac alijs, quas laudat, demonstrarimus cap. duodecimo, repetamus breuiter demonstrata. ex prima ergo indagine vespertina latitudo fuit grad. 3. 0. 6. ut ex priore indagine matutina fuit gr. 0. 43. 44. differentia itaque visa latitudinum hac ratione esset grad. 2. 26. 22. si conferatur secunda indago matutina cum eadem prima vespertina, esset differentia gr. 1. 32. 51. si conferatur prima matutina cum secunda vespertina, esset differentia minut. 50. 39. quæ differentia quantum excedant differentia quinque minorum latitudinis, quam differentiam altitudini lunari assignat Keplerus, satis est, apertum. Sola secunda matutina inquisitio, cum secunda vespertina comparata afferentiam tantum minut. 2. 52. infert, ut semper falsa dicat Keplerus dum nullam penitus fuisse, autumat et plerumque nunc dicta, ac repetita solutione rationum, & primo loco primæ.

Soluitur  
prior ratio.

Falsum ergo est, assumptum primum scilicet finem, aut minorem; saltem incertum. Nempe differentiam parallaxis secundum longitudinem stetisse intra sex minuta; hoc omnes indagines demonstrant falsum, ac fuisse maiorem 52. minut. aliqua indago refutat; aliqua suadet; incertum itaque & nutans est; differentiam secundum latitudinem nullam esse, observationes omnes seu ex illis ductæ indagines renuunt & non esse maiorem quinque minutis plures refutant, unica annuit. ad secundam rationem transeamus.

Solut. 2. rationis.

Secunda, & ratio ex iisdem soluitur; si enim conferatur indago ex observationibus David Fabricij, quam problemate 11. peregrinamus cum observatione secunda vespertinarum, quæ duæ observationes procedunt ex distantia nouæ ab iisdem



dem fixis, capite & humero sinistro ophiuchi. est differentia inter eas secundum longitudinem minut. 42. secundum latitudinem fere 3. minut. quæ differentię multum excedunt differentiam sex minutorum, quam negat repertā esse in stella nouæ obseruationibus ostensā habitis à Fabritio præ obseruationib. suis habitis Praga. falsa ergo est minor secundæ rationis, & falsū prosyllog. ad illam assumptū: quod est differentiam fuisse minorem sex minutis.

Tertia ratio facile soluitur si dicamus non adherere positioni Copernici immò refragari nos prorsus, idq. rationib. satis firmis, quas infra Cap. 17. afferemus. at suscepta etiam hypothesi motus terræ, non adhuc rationem viri esse efficacē: non enim antecedeat illud. Parallaxis sex graduum conuenit. Satur. est vniuersale, ut omnis eiusmodi parallaxis illi conueniat; cum & phænomeno infra lunam conuenire possit. immò necessario si (detur casus) conueniat. neq. etiam parallaxis seu commutatio, quam tribuit Copernicus Saturno est eiusdem notæ cum hac de qua nunc agimus. in dicto Cap. 17. nun. ultimo. sed summa interim solutionis sit nos non abesse tire positioni Copernici.

Sol. 3. rār.

Quarta ratio quoniā à Keplero inter phisicas ponitur, nos etiam eā cum phisicis soluemus infra Cap. 18. interim tamē commemorabo hanc ipsam à me solutam lib. antecedente Cap. 2. Hęc satis superq. ad soluendas Kepleri rationes tamē pro subtilitate disputationis, & pro celebritate viri satius existimaui Caput 15. Kepleri huc ad verbum importare. & rationes ex eo adductas in eius ipsius verbis agnoscere, & solutiones nostras illis ipsis applicare, pleniores ita solutiones euadent, etiam certi erunt legētes. me nihil Keplero in eius rationibus.



nibus cōgerendis imposuisse: Eia ergo instituamus dialogum, in quo interloquutores Keplerus, & Claramontius. Ille vero conceptis verbis ea loquetur tantum, quæ in cap. 15. De stella nova scripsit; nihil ultra.

## CAPUT XV.

Prima pars Decimi quinti Kepleri Capitis, quæ continet primam rationem expositarum, eiusdemque censura.

T.  
Keplerus.

**Q**uo diligentius hunc locum excoluit summus ille astronomus Tycho Braheus, hoc breuius me hinc egopotero expedire.

Claram.

Tycho demonstravit, vel conatus est demonstrare stellam anni 72. Et Cometas sequentes fuisse æthereos, quid ex demonstrationes faciunt ad cōcludendum si ellā anni 1604. fuisse caelestem, ut possit se Keplerus breuius expedire? immò cum ille præmonstrauerit viam diligentiolem, reprehenderitque eos, qui minus diligēter easdē indagines sunt prosequuti; hic tenebatur præceptoris monito ad eandem diligentiam præstandam; quæ nisi suffragata est Tychoni ad eruendam veritatem; saltem specie veritatis potuit præstringere iudicia multorum: at huius laxa methodus neque inueniet, neque laceffet veritatem.

2.  
Keplerus.

Principio demonstrabo fides hoc fuisse non tātum supra lunam: sed ne ipso quidem sole propinquius.

Claram.

Sensus est primo se loco demonstraturū stellam non fuisse

se

*se nobis sole propiorem. At secundo loco ad calcem nempe capitis demonstrabit immensam à nobis eius distantiam, ut in rubrica proponit semidiametrorum nempe usq. 2060000 terræ suscepta positione Copernici, quam ipse Ptolemaica, & Tythoniaca præfert.*

## Demonstratio facilis.

*Ego neq. facile arbitror, neq. difficile: sed omnino impossibile: neq. n. falsi potest esse demonstratio. exitus rem ostēdit.*

3.  
Keplerus.  
Claram.

*Cum enim motum verum nullum habuerit.*

4.  
Keplerus.  
Claram.

*Improprie hic loquitur pro motu proprio, quo caruisse stella dicitur, ipse motum verum non habuisse asserit: at cum diurno motu mota sit (id ipsemet fatetur, & res loquitur ipsa) vel parallaxi caruit, & motum verum eundem cum visio habuit, vel parall. passa est, & motū verū distinctum à visio obtinuit: alterutro modo semper motū verū sortita est.*

*Si propinquius fuisset ipsa luna plus locum sub Zodiaco apparentem commutasset quam luna itaq. saltem ad visum per aliquantulum cæli spatium discurrere apparuisset etiam si re vera quiescens.*

5.  
Keplerus.

*Si commutationem loci hic capiat pro parallaxi (velut capit interdum Copernicus) verum sane dicit, at meo iudicio nō satis proprie loquitur. Si vero proprie vocē accipiat, falsa dicit: nam luna totum Zodiacum peragrat, phenomenon autem solo diurno motu raptum pauculos eos solos gr. vel min. tantum videretur moveri, quos, quæne importaret parallaxis, et demum (ut Kepl. ipse subiicit) per aliquantulum cæli spatium discurrere apparuisset, non per totum Zodiacum.*

Claram.

*Lucis capiat lector paulo imperitior.*

6.  
Keplerus.

*Totum hoc exemplum digiti, quod rude esse, rudibusq;*

Claram.



# 434 De tribus nouis Stellis

se proponere proficitur Transilio. hic nos acrimiam, & certitudinem poscimus. dico tamen exemplum non satis quadrare proposito: est siquidem propositum declarare quomodo phenomenon etiam si immotum, locum sub Zodiaco mutare videatur ex parallaxi: at exemplum declarat quomodo locum mutet sub eodem verticali. sunt hæc longe inter se diuersa.

7.  
Kepler.

Tum probandum est, quod si fidus nouum fecerit minorem parallaxim quam luna, & non maiorem quam Sol.

Claram.

Hæc est ratio, vel minor rationis primæ, quam & nos Cap. 13. primo loco attulimus. subintelligitur autem maior procul dubio vera, quam nos tum quoq. vt vi analysis emergentem aggressimus nempe. Omne phenomenon faciens minorem parallaxim quam luna, & non maiorem quam sol est supra lunam, & non infra solem. hæc inquam maior vera; at falsa minor, in eiusq. probatione deficiet author.

8.  
Kepler.  
Claram.

Adeoq. absque dubio nullam.

Quanam hæc consequentia? non est parallaxis maior quàm solis; ergo absq. dubio nulla? Keplerus ipse infra in hoc capite tribuet soli parallaxim trium minorum: at non rectè infertur. non est parallaxis maior tribus minutis, ergo absque dubio nulla.

9.  
Kepler.  
Claram.

Probo id duplici via.

Nempe prior via erit ex observationibus stelle in diuersis celi sitibus existentis, at ex eodem terræ loco. Secunda autem erit ex observationibus habitis in diuersis terræ locis: sed non stabit dielæ. in prima quoq. interponet observationes in diuersis terræ locis peractas, earumq. comparisonem scilicet comparabit peractas in ossifrisa cum peractis Praga. at



*primam viam consideremus.*

Primum sic. Observatum est sidus mense Octo-  
bri versans in Occasu: mensibus vero Februarij, & Martij versans in Ortu habens eundem semper locū  
intra sex minuta.

At vidimus si observationes verae omnes fuerint, mutas  
se locum secundum latitudinem interdum siue ex aliquibus  
observationibus grad. 2. 26. ex aliquib. 1. 32. 51. ex alijs  
minut. 50. 39. secundum longitud. minimam fuisse differē-  
tiam minut. 16. circiter. at ex aliquibus observationib. ma-  
ior est gr. 1. 19. semper nempe multo maior differentia sex  
minutis. Vel ergo verae sunt observationes, quas adducit,  
ac laudat Keplerus, & falsum est intra sex minuta eundem  
semper locum à stella retentum, vel falsae, & cur nos inani-  
bus, & fallacibus fatigat, seq. minus accuratum mathema-  
ticum prodit? & demum est utroq. modo falsus Keplerus,  
etenim falsis observationib. vel falsis propositionib. utitur.

Quæ refractionum, & apud me instrumenti vitio-  
lo desiderari potuerunt.

Nunc contra causam ipse suam loquitur. Vult diminue-  
re parallaxim, at imprudens auct: etenim refractionis minuit  
parallaxim, ut non semel vidimus. adeo ut quaecunque  
illa subtrahat, sint addenda parallaxi ad ipsam integram ha-  
bendam; si itaq. sex minuta vitio refractionis desiderantur,  
sunt ea parallaxi restituenda, quæ tanto maior euadet, eaq;  
auctione crescet. maior itaq. erit, saltem non minor sex mi-  
nutis.

Nam Anno 1604.  $\frac{11}{21}$  Octobris ex tribus stellis in-  
uentis est locus nougin 17. 39. 51 7. 40. 31 7. 42. Sagit



tarij cum versaretur in occasu <sup>12</sup> ar. 2 Februari quando  
exoriens fuit obseruata per Aquilam inuenta est si-  
militer in 17. 40 ÷ per cor Scorpij in 17. 44. 20. Sa-  
gittarij correctius ex Fabritiana in 17. 42. Sagittarij.

Claram.

Hæc, quæ nunc pro fundamento suæ rationis sumit Kep-  
lerus, quam sint falsa, quibus paralogismis deducta satis, su-  
perq. ostendimus, vt innixa illis ratio tota necessario ruat. in-  
terim illud quod antea innui, noto. Admiscere ipsum in hac  
prima via obseruationem David Fabritij, habitam in ost fri-  
sia obseruationib. Præge factis; quæ collatio ad secundâ viâ  
pertinet, proindeq. cõfusio quædâ sit primæ viæ cum secunda.

13.  
Kepler.

At si non longius abfuiſſet quàm sexaginta terræ  
semidiametris, & quieuiſſet sub eodem stellarum fixa-  
rum loco, satis magnam feciſſet parallaxim. Occidat.  
o. Sagittarij, oriatur. o. Geminorum. fit nonagesimus  
ab ortu gradus o. Piscium, qui eleuabatur g. 23. fere  
distans à vertice grad. 67.

Claram.

Quod de vsu instrumentorum geometræ accidit. aliqua  
scil. eorum geometriæ puritatem non imminuant, vt circinus  
& ammissis, aliqua ad mechanicam spectant. idem de tabula-  
rum vsu dicendum viderur. aliquæ Tabulæ neceſſariæ sunt,  
ut sinuum, & chordarum, & in astronomia ascensionum re-  
cta & n, & obliquarum: at compositiores Tabulæ, ubi maxi-  
ma diligentia requiritur, nō sunt adhibendæ; sed ex Trigonome-  
tria veritas exquisita querenda: secus enim differentia in-  
terdum non spernenda oritur, vt nunc accidit dum pro qua-  
renda distantia nonagesimi ab ascendente gradus à vertice alle-  
gat nos ad tabulas Magini, & suas: prodit enim ea distantia  
minor septem ferme minutis, quæ in parallaxi nequaquam  
lunari.



### Problema Primum.

*Sit Horizon P H L O. medietas*

E. A. 11



est autem ea ascensio recta gr. 29. 31. Capric. proximè, si tabula ascensionū rectarū Tych. utamur; ex ea. n. proueniunt grad. 29.  $\frac{2510}{3753}$  Capric, ut iure merito minutia ob propinquitatem ad integram unitatem redigatur cum sit itaq. M. grad. 29. 31. Capric. N. uero g. 0. Pisc. erit arc. MN. inter M. scil. et principiū Pisc. g. 30. 29. innotescet pariter arcus VM. cū cōstet ex declinatione puncti M. australi (est ea gr. 20. 19.) et ex distantia verticis V. ab æquinoctiali, quæ distantia est grad. 50. 6. estq. proinde totus arcus MV. grad 70. 25. Et est angulus VNM. rectus, cum arcus à vertice ad nonagesimum eclipticæ ab ortu gradum transeat etiam per polos eclipticæ, ut facile elicitur ex prop. X. cap. 6. lib. primo Antitych. in Triangulo itaq. rectangulo VNM. datur basis VM & alterū latus MN. ergo reliquū quoq. latus VN dabitur. praxis autem ex Canone trigonometrico est, quæ subijcitur.

Data. Basis VM. gr. 70. 25. sin. secundus 33518.  
Arcus MN. gr. 30. 29. secans 116039.

Operatio regulæ aureæ.

1. ter.	3. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	116039.	33518.	38894.

Est itaque 38894. sinus secundus arcus quæsitī VN. qui idcirco erit grad. 67. 6. 42. septem prope minutis maior quam asserta à Keplero distantia, quæ differentia in lunari parallaxi non est spernenda; multo minus in solari esset.

Itaq; secundum parallaticam doctrinam Cap. 9. opti-  
corum traditam, & tabulam parallaticam sub semidiametris 60. 20. & totali parallaxi 57. 0. ostenditur parallaxis latitudinis 52. 28.

Deducit ex tabula sua parallatica necnon, et ex doctrina Claram. eadem de re tradita à se capite 9. opticae suae quanta futura fuisset parallaxis lunae, vel phenomeni in altitudine lunari, quam ipse hic facit semid. 60. 20. parallaxis inquam latitudinis existente maxima parallaxi verticali minut. 57. in altitudine autem semid. 60. 20. parallaxim uerticalem maximam esse grad. 0. 57. ut supponit Keplerus verum. est vero maxima parallaxis, quae fit in distantia phenomeni gr. 90. à vertice. At quoad doctrinam quam laudat Cap. 9. optico- rum non pari consensu est illa suscipienda\* Nam num. quarto proponit primo loco conclusionem falsam eamq. probat fallaci ratione. Conclusio est. Omnes parallaxes latitudinis in quocunque gradu eclipticae luna versante esse aequales, dummodo idem eclipticae punctum in eadem poli altitudine sit in ortu, & luna equaliter à visu distet. Sensus est conclusionis. aequales esse parallaxes latitudinis lunae in quocunq. illa gradu sit ecliptica; modo tres conditiones retineantur. quod idem ecliptica punctum sit in ortu: quod eadem intelligatur altitudo poli semper, et quod luna retineat eandem distantiam à visu. ex duabus prioribus conditionibus fit, ut comparatio solum intercedat inter eos eclipticae gradus, qui simul, ac semel super horizonte eodem sunt. Luna retinente eundem prorsus in epicyclo situm, epicycli. centro eundem in eccentrico locum secundum Ptolemaeum ex tertia conditione. at secundum Copernicum proportionali situs identitate perseverante iuxta eius hypotesim. Hanc ego conclusionem falsam dico; demonstrationem itidem, quae illam astruere nititur, fallacem assero. Fallaciam rationis detegamus. Describo autem primo figuram, quam affert

\* rra pp. num. 4. c. 9  
Kepl. discu- tienda pro- ponitur, e- iusq. dem- stratio.



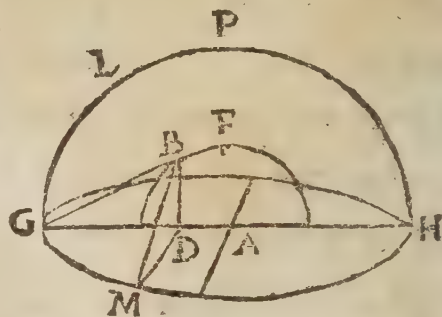
# 440 De tribus nouis Stellis

Fallacia ra-  
tionis Ke-  
pler.

Ex prima  
add prop.  
8. primo li-  
bro. sphæ.  
Theor.

fert Keplerus, sed clarius descriptam. sit ergo circa centrum mundi  $A$  ex  $GAH$ . circulus  $GPH$ . qui transeat per polum Zodiaci  $P$ . & verticem dati loci  $L$ . sit vero in eodem plano circulus terre  $BF$ . in quo  $B$ . sit habitatio, cuius vertex  $L$ . & punctum  $F$ . sit locus terræ polo Zodiaci subiectus, ut scilicet recta  $AF$ . producta perueniat in  $P$ . circaq. eandem diametrum  $GH$ . describamus circulum  $GMH$ . cui sit perpen-

dicularis  $PA$ . erit is circulus\* eclipticæ cuius  $F$ . polus supponitur. intelligamus autem nunc circulos  $GMH$ . &  $GPH$ . in altitudine lunari descriptos: ponatur que in  $G$  puncto, ubi circulus per polos Zodiaci, seu eclipticæ secat eclipticam, luna, ducaturq.  $BG$ . & à puncto itidem  $B$ . perpendicularis  $BD$ . ad diametrum  $GAH$ . primo ergo dicitur angulus  $BGD$ . esse angulus parallaxis tum verticalis, tum latitudinis. etenim continetur linea  $BG$ . loci visi, & linea  $GA$ . veri loci, estq. vtraq. ea, linea, nec non angulus ab illis contentus in plano circuli cum verticalis tum latitudinis. ceteris omnibus firmis remanentibus dicit Keplerus in quocumque alio puncto eclipticæ statuatur luna adhuc parallaxim latitudinis æqualem esse ipsi  $BGD$ . probat autem: nam statuamus nos in quocumq. alio puncto  $M$ . ducanturq. rectæ  $BM$ .  $DM$ . quoniam circulus  $GPH$ . est rectus ad subiectum eclipticæ circulum per cuius polos transit, &  $GAH$ . est communis eorundem circulorum sectio. estq.  $BD$ . in altero eorum planorum ducta eidem communi sectioni  $GH$ . perpendicularis ergo est etiam  $BD$ . reliquo plano  $GMH$ . ad rectos ang.\* quo-



def. x. ele-  
men.

cir-



circum continet angulos rectos cum omnibus rectis lineis, quas in plano eo subiecto contigerit\*, est itaq. angulus rectus BD  
 M. in triangulis itaq. rectangulis BDG. BDM. bases BG  
 BM. sunt aequales. sunt enim distantiae lune à vertice, quæ  
 ex suppositione sunt omnes aequales & BD est communis; er-  
 go reliqua duo latera DG. DM. inter se aequalia, & reliqui  
 anguli reliquis angulis alter alteri quibus aequalia latera sub-  
 tenentur. nempe angulus BMD. angulo BGD. æqualis.  
 quæ cum rectè omnia concluderit infert parallaxes itaq. lati-  
 tudinis esse aequales; supponendo scilicet angulum quoq. BMD.  
 esse parallax in latitudinis sicut BGD. at falsò id suppo-  
 nit: nam angulus BMD. neque est parallaxis uerticæ, ne-  
 que latitudinis. non uerticæ: quoniam linea BM. quidem est  
 ueri loci: at linea MD. non est ueri loci. sed AM. esset tum  
 ueri loci linea, proindeq. angulus BMA. esset parallaxis non  
 BMD. multo minus est parallaxis latitudinis: ad eam enim  
 ipsam rationem accedit quòd uerticæ per BM. non est in pla-  
 no circuli latitudinis neq. idem cum eo. sed secabit nunc illud  
 in LA ut neq. per polum eclipticæ transeat. Præterea ergo, &  
 fallax est uiri demonstratio. Quoad falsitatem uero con-  
 clusionis. si trigonometricum examen adhibeamus, inuenie-  
 mus non exactè parallaxes aequales esse: non magna tamen dif-  
 ferentia inter illas; quoniam fit quedam compensatio, quo enī  
 magis crescunt uerticales parallaxes (crescunt illæ semper)  
 ut à gradu nonagesimo eclipticæ receditur versus puncta or-  
 tus, vel occasus, eo etiam maior fit excessus uerticæ parall.  
 supra parall. latitud. nō exactè tamen ea proportio respondet,  
 adeo ut non omnimoda seruetur inter parallaxes eas latitu-  
 dinis æqualitas.

\*Secunda de  
 fin. ibid.

Solutio ra-  
 tionis.

Falsitas cō-  
 clus.



# 442 De tribus nouis Stellis

Attamen esto nunc id totum quod asserit Keplerus fuisse parallaxim latitud. minut. 52.28. ex quo postea deducet differentiam inter hanc parallaxim, & matutinam fuisse min. 5. nihil contra nos concludet, qui multo maiorem differentiam eiusmodi in stella proposita iam ostendimus.

19.  
Kepler.

Claram.

Horizontalis longitudinis 22. 16. at cum sit locus sideris in 18. Sagittarij distans ab 0. Pisc. per 72. longitudinis igitur parallaxis sub titulis 22. 16. erit 21. 10. in occasu Horizontalem longitudinem dicit longitudinem puncti, qui in horizonte scilicet 0. Sagitt. nunc, siue, ut aptius dicam parallaxim longitudinis, quæ tum principio Sagitt. in Horizonte existenti accidit, cum qua parallaxi, & distantia g. 72. loci stellæ scilicet gr. 18. Sagitt. quem nunc supponit, ingressus tabulam elicit parallaxim longitudinis siellæ minut. 21. 10. si vero nos loco tabulæ utamur indagine trigonometrica reperiemus minut. 21. 6. differentia nempe intercedet solum quattuor secundorum; nullius prorsus considerationis. quomodo autem ex trigonometria indagetur proposita latitudinis parallaxis hoc problemate ostendo.

## Probl. Secundum.

Existente nonagesimo gradu ab ortu principio Pisc. adæque existentibus in ortu principio Gem. in occasu principio Sagitt. in altitudine poli grad. 50. 6. quæ est eleuatio poli Præge reperire parallaxim latitudinis phænomeni positi in gr. 18. Sagitt. secundum locum visum. posita distantia Phænomeni à centro mundi semid. terræ 60. Repetatur figura problematis primi huius cap. in qua punctum M. pro medio celi pñ-

etc.



Ita significet gr. 18. Sagitt. ceteris omnibus retentis. primo autem loco quærendus est arcus  $VM$ . distantia gr. 18. Sagitt. à vertice Prææ. in triangulo ergo spherico rectangulo  $VNM$ . dantur duo arcus continentes angulum rectum  $VN$ . gr. 67. 7. proximè \* &  $NM$ . grad. 72. tanta enim est distantia inter  $N$ . grad. 0. Piscium &  $M$ . grad. 18. Sagitt. ex Canone ergo trigonometrico cum scilicet ita sit sinus totus ad sinum complementi alterutrius arcus, siue sinu secundum alterius, ut sinus secundus alterius arcus ad sinu secundum basis ex regula aurea erit sinus basis secundus datus, adeoq. eius arcus  $VM$ . qui inuenietur gr. 83. 5. 4.

1.  
Quæritur  
arcus  $MV$ .

\* probl. 1.  
supra.

Secundo loco quærenda parallaxis verticalis in distantia  $VM$ . posita distantia phenomēni à centro sem. 60. 20. reperietur autem ex solita figura parallaxis verticalis, solitaq. eius investigationis methodo gr. 0. 56. 33. secetur itaq. arcus  $MR$ . gr. 0. 56. 33. quanta reperta est parallaxis verticalis, educaturq. à polo eclipticæ  $P$ . arcus  $PR$ . erit autem  $RI$ . latitudo stellæ, phenomēni in  $R$ . & arcus  $MI$ . eius longitudo parallaxis. erit siquidem  $I$ . longitudo vera  $M$ . visa; col loco autem phenomēnon in  $R$ . ut in loco vero. cum punctu  $M$ . statuatur nunc à Keplero, ut locus visus.

2.  
Quæritur  
parallaxis  
verticalis.

3  
Ang.  $VMR$ .

Tertio itaq. loco quærendus angulus  $VMN$ . in triangulo scil.  $VMN$ . ex datis eius arcub. omnib.  $VM$ .  $VN$ .  $MN$ . reperietur ex Canone gr. 68. 7. 22.

Quarto. Quærendus arcus  $RI$ . ex data basi  $RM$ . minut. 56. 33. & dato angulo opposito  $RI$ . in triangulo rectangulo  $RI$ .  $M$ . reperieturq. ex Canone trigonometrico gr. 0. 52. 29. proximè: tanta itaq. fuisset parallaxis latitud. Ex ea hypothesis quantam etiam ponit Keplerus.

4.  
Arcus  $RI$ .  
paral. lat.



Quinto. Querendus arcus  $MI$ . parallaxis longitudi-  
nis. in triangulo itaq. eodem rectangulo  $RI M$ . ex data basi  
 $RM$ . & latere  $RI$ . ut proximè inuenietur  $MI$ . gr. 0. 21.  
6. proximè.

Vt non dissonet nunc calculus Copernici à calculo ex do-  
ctrina triangulorum, trigonometriaue ducto. concedamus ita-  
que tantam futuram fuisse parallaxim tum longitudinis, tum  
latitudinis phaenomeni in distantia luna à centro mundi sup-  
posita nunc semidiametrorum terræ 60. 20. collocato phæno-  
meno secundum locum visum in Ecliptica. Varietatem enim ali-  
quam, si extra ponatur, suscipiet, & longitudinis, & lati-  
tudinis.

17.  
Keplerus

Et si fidus, & si secundum veritatem sub 17. 40. Sagitt.  
apparebit tamen sub. 18. 1. 10. Sagitt.

Claram

Sensus est, cum parallaxis sit minut. 21. 10. sitque ad  
occasum debet addi verè longitud. g. 17. 40. & habebimus  
visum locum secundum longitudinem in gr. 18. 1. 10. verum  
aut ego dormito, aut hic vir his in his pauculis verbis labitur.

Error Ke-  
pler.

Primus error est in consequutione scilicet est parallaxis in oc-  
casum ergo addi debet loco vero ut habeatur visus. immò  
contra detrahi debet. cum enim sit contra ordinem signorum  
dum est in occasum necesse est eam demere ex grad. 17. 40.  
vero loco ex hypothese nunc Kepleri; proindeque restare lo-  
cum visum in grad. 17. 19. 50. Sagitt. non in gr. 18. 1.

Secundus  
error.

10. ut is dicit secundus error est dum longitudinem gr. 17  
40. vocat veram longitudinem est siquidem visa non vera,  
visi enim non veri loci. Quoniam eius loci est cuius distan-  
tia à stellis fixis sumpta est instrumentis visorijis: at instru-  
mentis visorijis phaenomenon in viso loco, non in vero aspici-



Cur quandocumque verus, & visus locus differunt, ut in presenti hypothesei lunaris parallaxis necesse est differre. neq. ergo debebat Keplerus sumere longitudinem grad. 17. 40. pro vera longitudine stellæ novæ, neq. si pro vera acciperet, poterat postea ei addere parallaxim ad visam longitudinem eruendam: sed debebat detrahere.

Vicissim oriatur principium Capric. & principium Libræ sit nonagesimus, qui eleuatur per 33. 20. di-<sup>17.</sup> stans à vertice 59. 40. Kepler.

Nunc, postquam inuenit parallaxim longitudinis, & la-<sup>Claram,</sup> titudinis stellæ supposita eius altitudine semid. terræ 60. 20 (cum vespertina apparuit.) pergit ad indagandas easdem eius parallaxes cum matutina conspecta est in eadem altitudine semid. terræ 60. 20. supposita. ponit ergo in ortu principium Capric. quo tempore fuit in occasu principium Scorp. & no- nagesimus ab ortu gradus fuit principium Libræ quod prin- cipium Libræ dicit tum distitisse à vertice Præg gr. 59. 40 eleuatum scilicet ab Horizonte fuisse grad. 33. 20. quo in loco est manifestus error impressoris. Si enim altitudo fuit grad. 33. 20. distantia ergo fuit grad. 56. 40. non 59. 40 atque ita legi debet. Quòd si calculos ineamus ex doctrina triangulorum, inueniemus eam distantiam, quam ex Tabu- lis accepit Keplerus grad. 56. 40. inueniemus inquam grad. 56. 47. maiore septem minutis Kepleriana; quæ differen- tia non est in subtili negotio spernenda. indagabitur autem eiusmodi distantia nempe in figura proxima arcus. VN. (est autem N. nunc principium Libræ) ex eo quòd in triangulo rectangulo. VN M. dabitur arcus MN. grad. 33. 36. & basis VM. grad. 62. 51. 12. Nam punctum M. quod



M. quod nunc medij celi ponitur erit g. 3. 36. Scor. siquidē  
 ascensio obliqua principij Capric. in altitud. poli 50. 6. est  
 301. 21. proxime. à qua ascensione (quippe, quæ sit puncti  
 in ortu) si auferantur grad. 90. restabunt grad. 211. 21.  
 pro ascensione recta puncti, qui in medio cali. tantæ vero  
 ascensioni respondent grad. 3. 36. Scorp. punctum itaque  
 N. erit g. 3. 36. Scorp. proindeq. arcus MN. inter gr. 0.  
 Lib. & gr. 3. 36. Scorp. erit gr. 33. 36. ut dicebatur. et  
 cum declinat 0 grad. 3. 36. Scorp. sit gr. 12. 45. 12. au-  
 stralis; distantia autem æquinoctialis à vertice Præge in  
 meridiano sit gr. 50. 6. erit totus arcus VM. g. 62. 51. 12  
 ex datis itaq. eiusmodi arcubus tertius indagabitur quantū  
 diximus gr. nempe 56. 47. Et quoniam nunc arcus à pun-  
 cto N. O. Lib. ad M. punctum medij cali, quod est 3. 36.  
 Scorp. est in consequentia signorum nescit O. Capr. adeo pun-  
 ctum ortus nunc esse H. & punctum O. significare occasū.

18.  
 spler.

Parallaxis igitur latitudinis positis, quæ iam posue-  
 ramus 47. 37. quæ iam differentiam latitud. à priori  
 facit minut. fere quinque; prior enim parallaxis fuit  
 52. 28.

Claram.

Ex ijsdem tabulis retentis prioribus suppositionibus dicit  
 erui parallaxim latit. min. 47. 37. Verum implicat se ip-  
 sum ut mihi videre videor. nunc locum visum stellæ repo-  
 nit tum ad occasum, tum ad ortum in gr. 18. 1. 10. Sagit.  
 absq. ulla latitudine: attamen parallaxim pretendit, quo ip-  
 se nomine appellat nunc differentiam parallaxium matutine  
 & vespertinæ, eamq. differentiam statuit minut. 5. at in  
 calculis stellam tum matutinam, tum vespertinam in eclip-  
 tica ipsa secundū locū visum ponit. esse vero ita in ecliptica,  
 & dif-



¶ differentiam intercedere parallaxi latitud. non conueniunt; quare implicantem hypothese[m] Keplerus proposuit. Si placeat tamen inquirere arcum R I. latitudinem veri loci, quam pro latitudine visi loci is supponit, parum differentie, uel nihil inter calculos intercedet. quod si nō in ecliptica stellam reponamus, sed latitudinem illi assignemus gr. 1. 56. tū non idem consensus, ut hanc indaginem pro illa subijcere (quod facit Kepler.) sit fallaci methodo agere; multoq. maior differentia interponetur si pro latitudine gr. 1. 56. tribuamus latitud. gr. 3. 10. at inuolucra viri secundo ab hinc numero (scilicet vigesimo) magis adhuc detegemus.

At eadem semper fuit distantia sideris à capite Ophiuchi tam anno 1604. occidentis quā anno 1605. orientis itaq. & latitudo semper eadem inter 1. 55. & 1. 57. Septent. 19:  
Kepler.

Subijcit assumptum prosyllogismi quoad latitudinem. e- Claram.  
rat autem stellam minori parallaxi secundum longitudinem obnoxiam fuisse minut. 52. & secundum latitud. minut. 5. hanc de latitudine partem nunc subijcit, et concludit. ex eo quod eādem semper distantiam à capite ophiuchi retinuit. erit itaq. pars nunc conclusa rationis luna, vel phenomenō in lunari altitudine obtinisset in parallaxi latitud. differentiam quinq. minutorum. At stella noua non obtinuit tantam differentiam. ergo stella noua fuit superior luna. minorem probat ex distantia à capite ophiuchi, quæ semper eadem perseuerauit. Verum nos minorem falsam deductis ex Kepleri observationibus calculis ostendimus: cum differentiā inter ortiuam, seu matutinam latitudinem, & vespertinam intercedere ostendimus gr. vsq. 2. 26. & ad minus gr. 0.



50. 59. multo ergo maior fuit differentia parallaxium latitudinis, quàm minut. 5. ad probationem autem Kepleri ex distantia ubiq. eadem à capite ophiuchi dico eam totam falsam esse. & consequentia enim non est in uniuersum vera. eadem est distantia phænomeni ab eadem fixa ergo phænomenon nullam patitur parallaxim. non si se hac consequi, & pari præsertim proportionem non procedere demonstraui in Antitych. lib. primo cap. 8. in hoc opere lib. anteced. cap. 4. in supplem. Antit. part. de obseruationib. indicis c. 15 quibus in locis rem planam fecimus. Verum neq. assumptum verum est eandem prorsus distantiam perstitisse. Nam Præge Tengnallio apparuit distantia gr. 34. 2. Kepleri 34. 1. Byrgio 34. 0. quæ differentia parua licet potest ex modo dictis magnam parallaxis tum verticalis, tum ad eclipticam differentiam facere.

30. Sed pertexamus parallaxim longitudinis; prodire enim hic iam per altitudinem nonagesimi 33. 30. titulus pro longitudine 31. 35 sub quo è regione 78. distantia 18. Sagitt. à nonagesimo ostenditur parallaxis 30. 58. in ortum.

Claram.

Hic progressum suum valde inuoluit Keplerus. repetamus locum stelle, quem sextante, & id genus instrumentis cepit, fuisse visum locum, quem tum in gr. 17. 40. Sagitt. reposuit. postea pro vero loco dedit, & gr. 18. 1. 10. pro viso. at nunc pro vero accipit eundem g. 18. quæ magna est inconstantia, & maximè inuoluta progressio. perstringo argumentum, uel est in grad. 17. 40. verus stellæ locus, uel uisus. si uerus cur nunc pro uero dat gr. 18? Si uisus, cur antea pro uero assignauit? in tanta ergo inconstantia non experi



or veritatem posita parallaxis, ne operose nihil operer.

Itaque manens fidus in 17. 40. Sagitt. videbitur tamen in 17. 9. 17. Sagittarij.

21.  
Keplerus.

Consequentio hæc æque falsa, ac prior ad occasum. ibi ex eo quod parallaxis erat ad occasum eum loco vero adijciendum arbitrabatur: at erat detrahenda, cum esset contra ordinem signorum: nunc ex eo quod est ad ortum detrahendam concludit: at est addenda cum sit secundum ordinem signorum.

Claram.

Itaq locum permutauerit à 17. 9 7. Sagitt. in 18. 1. 50. Sagitt. per 52. ÷ minuta.

22.  
Keplerus.

52. ÷ minuta intercedere inter loca visa (etiam si contra quam Keplerus faciat detrahantur & addantur parallaxes) verum erit si sit tamen parallaxis matutina min. 30.

Claram.

58. ut eam colligit Kepl. cuius dicti examen omisi numero 20. At esto ita re n se habere, etiam si Keplerus collegerit parallaxes quasi obanonon sit in ipsa ecliptica non extra ut debet ipse ex suis datis ponere: at nihil his obstantib. demus differentiam inter longitudines apparituram fuisse minut.

52. ÷ videamus quæ infert & quomodo.

At qui locum nihil mutavit, certe nullo, quod cum hac quantitate comparari possit.

Keplre.

Subiicit assumptum de longitudine, quod antea de latitudine protulerat. Estque pars nunc rationis. Si phenomenon fuisset æque altum ac luna, non altius, variaisset longitudinem in matutina apparitione à vespertina minuta 52. ÷ sed nihil variavit, & el multò saltem minus. Ergo phenomenon fuit altius luna. Sed assumptum falsum esse iam constitit: nam differentia interim de h. El. fuit grad. 1. 19. 45. Usque quæ differentia longe superat statutam a Keplero. Quod si quis

Claram.



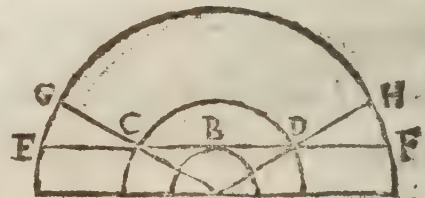
objiciat ex alia observatione fuisse differentiam solum minut  
15. 45. ex ea ergo fuisse minorem parallaxim lunari ergo al-  
tius phenomenon luna &c. respondeo. vel arguens supponit  
omnes observationes veras. vel alteram falsam ex illis; si  
hoc secundum, incertum ergo est assumptum, cui altera ob-  
servatio, alteraq. indago fauet, altera repugnat; at ex incerta  
propositione nihil certi colligi potest. evanescit ergo argumen-  
tum Kepleri; ipsumq. per se soluitur. quod si primum dicat,  
omnesq. observationes & vitium observatorum & vitium  
instrumentorum excludat, Tum maxima parallaxis pro ve-  
ra est accipienda, minor pro non vera & tota parallaxis; sed  
pro diminuta ab interposita refractione. Potest enim refra-  
ctio minuere parallaxim: at nihil potest eam augere pracluso  
omni errore observationis. prima kepl. ratio hoc pacto soluitur.

24.  
Keplernus.

In schemate adiecto sit A. centrum B. superficies  
telluris. EF. ecliptica fixarum CD iter diurnum no-  
uæ in confinio lunæ. sintque G. H. duæ notæ grad.  
18. Sagittarij G. orientis H. occidentis vt sic vtrinq.  
nova hæreat in eadem linea ex A. centro terræ in fixas  
ducta, quæ sit A. G. in ortu mense february. A. H. in  
occasu mense octobri. Manifestum est, quod nova  
tam propinqua existens terræ visa fuisset ex B. loco vi-  
sus in lin. BCE. oriēs & BDF. occidēs. HIC igitur âte  
H. notā 18. Sagit. in. F. illic post G. notā 18. Sag. in E.

Clarāmo.

Hæc est corroboratio quedam  
superioris rationis, at quæ falsa de-  
scriptione utitur, eiq. tota inni-  
tatur; nempe ex hac descriptione, et  
constructione. CD. est arcus diurn-





nus, siue arcus motus diurni stellæ & est in plano Eclipticæ  
at qui fieri id potest? nemo nescit circulum, quem punctus  
quius siue in cælo siue infra cælum existens motu diurno con-  
ficit, esse parallelum æquinoctiali: at vero circuli paralleli  
æquinoctiali quicunque sunt intra Tropicos secantur à Zodi-  
aco. Tropici ipsi tanguntur. Ultra Tropicos ne tanguntur  
quidem: nullus itaq parallelus æquinoctiali est in plano Eclip-  
tica. Vtrum vero arcus à polis Eclipticæ, ad ea puncta ducti  
secarent eclipticam alter ante H. alter post G. Kepleri inte-  
rerat demonstrare, & non contentum esse falsa descriptione,  
Interim etiam si punctus alter præcederet, alter sequeretur  
non tamen totæ parallaxes H F. G E. in longitudinem cede-  
rent: si quidem eæ essent bases in Triangulis Sphericis rectan-  
gulis constitutis ex verticali parallaxi, ex parallaxi longi-  
tudinis, & ex latitudine punctorum F. E. maiores ergo essent  
longitudinis parallaxi: cum in Sphericis quoque triangulis  
rectangulis, quorum latera omnia sint singula minora qua-  
drante, bases sint maiores lateribus. præterea oporteret eti-  
am subducere refractionem, quam in ea propinquitate hori-  
zontis patiebatur phenomenon ex doctrina etiam Tycho-  
nis: verum ex demonstratis à nobis maiorem ea, quam ipse agno-  
scit. Quæ ideo dixi ut aperirem etiam ex hac parte fallaciam  
progressus Kepleri non quòd si concedamus viro parallaxim  
longitudinis seu melius differentiam visariam longitudini  
futuram fuisse minut. 52. ideo quicquam contra nos con-  
cludat ut in proximo numero satis, superque diximus.

At qui hoc loco quid dicam?

Ex hoc loco usque ad ea verba. Iam pergamus altius in  
Calce pag. 80. digreditur contra Antonium Laurentinum

25.  
Kepl. rus  
Claram.



suppresso nomine: at nos ne abrumpamus seriem rationum Kepleri & totius disputationis, reijcimus in caput hinc quintum scil. vigesimum totam hanc partem.

26.  
Kepler.  
Claram.

Iamque pergamus altius.

Aggreditur iam secundam partem primæ rationis: erat autem stellam non esse passam parallaxim maiorem solari parallaxi. nunc autem ipse nititur probare ea etiam minorem. Etenim cum soli det tria minuta parallaxis, stellæ parallaxim ad duo minuta contrahit. Certè cum iam ostenderimus ex observationibus etiam Kepleri multo plura minuta stellæ parallaxim obtinuisse, non erat cur cum hypothesi duorum minutorum nunc certaremus. attamen ne quis forte crederet robustiores rationes ab eo viro ad hunc locum dilatas, a nobisq. non iure transmissas, decrevi singula viri dicta hac impo-

27.  
Keplerus.

Cumque soli tribuantur vsitatè tria minuta parallaxis quia 1200. semid. terræ a terra censetur abesse.

Claram.

Si summam acruuiam sectemur distantia semid. 1200. facit parallaxim verticalem maximam scil. ad horizontem minut. 2. 51. 50. proximè: at ponamus 2. 52. minor tamen est ea, quam asserit Keplerus secundis 8. quæ in tenui adeo parallaxi non erant spernenda. Reponatur figura parallaxis

\*1. li. Ant.  
cap. 3. p. 6.

verticalis, sitque. angulus  $\angle A E$ . rectus, adeoque  $A E$ . terram tangat; ut sit  $A E C$ . maxima \* parallaxis sitque  $C E$ . 1200. quarum  $A C$ . est 1. ex regula ergo aurea quarum partium  $C E$ . sin. totus est 10000000. earum erit  $A C$ .

in defin. si-  
nus Clau.

1. cer.      2. ter.      3. ter.      4. ter.

1200.      1.      10000000.      8333. 20.

ut ex subiecta operatione 8333. 20. est autem  $A C$ . sin. anguli

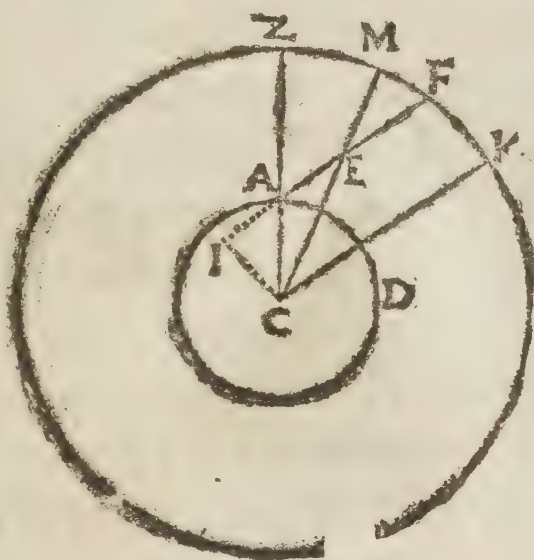
Sintq. hęc 3. pars vn  
deuicesima de 57. di-  
uisa iã inuenta paralla  
xis long. 52  $\div$  min. p  
19. paulò mĩus min 3.

De validitate totius huius  
progressus paulo post iterum  
veritatē singulorū  
pēdāus. min. 2. 52. sunt  
proximē vigesima pars non  
vnde vigesima min. 57.

diuisis Verò min. 52  $\div$  p 20. prouenient min. 2. 37. nō autē  
min. 3. neq. sane differentia secundorum 23. in tāta paucita  
te erat despicienda. exactissimè autem diuidenda sunt min.  
52  $\div$  per 19  $\frac{28}{43}$  & prouenient minut. 2. 38. nempè erit dif  
ferentia eius à kepleriana parallaxi secundorum 22.

Sol itaque si 1200. semidiam. distat obseruatus  
his duob. sitib. in quib. stella est obseruata mutasse lo-  
cum visus esset per 3. minuta quantumuis quiescens  
se ipso in eodem gradu, & minuto Zodiaci.

Hæc est conclusio ad quam perrexit duabus falsis sumptio **Claram.**  
nibus, ut vidimus: at nunc analogiæ, cui innititur, progressus  
falsitatem adiungit: est autem analogia, quam supponit. Ut  
parallaxis maxima lune ad parallaxim maximam solis ita  
coagmentatio duarum quarumcunque parallaxium longitu-  
dinis lune ad coagmētationem duarum quarūcunq. parall. so-  
lis ad idem signum Zodiaci adeo tamen ut binæ sint, altera  
occi-



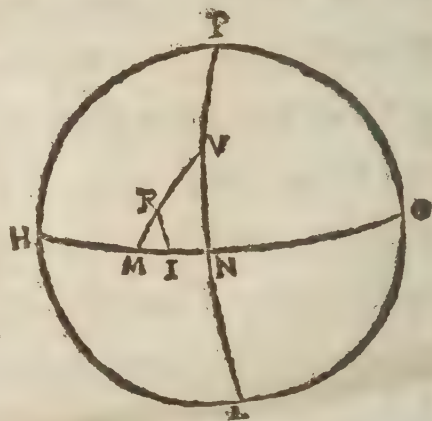
28.  
kepler.

# Claram

29.  
Kepler.



occidentalis, altera orientalis. Analogia eiusmodi & à Kepl. temerè sumitur, & falsa est eius conclusio; quod trigonometria in proposito casu patefecit, & hæc vna censura in præsentia sufficiet. Repono autem figuram Probl. 3. huius Capituli, in qua sit idem arcus VM. distantia verticis Pragæ à g. 18. Sagitt. g. 83. 5. 47. N. sit principium P. sc. O. principium Gem. H. principium Sagitt. angulus item VMN. permanebit eorundem graduum 68. 7. 22. At arcus MR qui in lunari altitudine in distantia posita à vertice grad. 83. 5. 47. erat minut. 56. 33. nunc in Sole in eadem distantia verticali grad. 83. 5. 47. erit minut. 2. 50. ut facile est elicere methodo cōsuetâ eliciendarum parallaxium verticaliū. His ita repetitis hæc problemata sequuntur.



### Probl. Tertium.

Repetita figura secundi Problematis in eaq. posito arcu RM. gr. 0. 2. 50. reliquis retentis inquirere arcum RI. latitudinis veræ; scilicet latitudinis veri loci existente stella in R. remotaque a centro terre semid. terre 1200. quanta ponitur distantia solis. In triangulo ergo rectangulo MIR. datur basis MR. minut. 2. 50. cuius sinus 82. & datur angulus RMI. grad. 68. 7. 22. cuius sinus 92798. estq. ut sinus totus nempe sinus anguli recti: basi oppositi ad sinum basis nunc 82. ita sinus angul. RMI nunc 92798. ad sinum arcus IR. oppositi erit itaque ex regula aurea. 76. cui sinui respondet arcus M. 2. 37. tactusque erit RI. arcus latit. veræ quæsitus.

Schema operationis regulæ aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	82.	92798.	76.

Probl. Quartum ..

In figura eadem trianguloq. eodem MIR. queritur arcus MI. parallaxis longitudinis. Datur arcus RI. minut. 2. 37. cuius tangens 76. & datur angulus RMI. cuius tangens secunda est 40152. estq. ut sinus totus ad tangentem secundā anguli RMI. ita tangēs arcus RI. ad sinū arc. MI. ex regula itaq. aurea erit sinus arcus MI. 30. ∴ proinde arcus MI. g. 0. 1. 3. proxime..

Schema operationis regulæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	40152.	76.	30. ∴

Corell.

Parallaxis ergo stellæ ad occidentem dum esset in gr. 18. Sagitt. in altitudineque solis atque ortu existeret principium gem. fuisset habitatoribus Praga minut. 1. 3. Inuestigemus nunc quāta fuisset ad oriētē existēte in ortu pricipio. capric.

Problema Quintum ..

In eadem figura posita stella in M. ut in loco viso nunc scil. in grad. 18. Sagitt. querere ac invenire distantiam eius à vertice Praga.

Quoniam punctum N. est principium libræ, qui gradus finitum nonagesimus ecliptica ab ortu et M. g. 18. Sagitt. est arcus MN. grad. 78. & arcus VN. fuit supra \* indagatus \* num. 17. grad. 56. 47. Erunt data duo latera circa angulum rectum; ergo dabitur basis: cum sit ut sin. totus ad sin. secundum alterutrum arcus circa angulum rectum ita sin. secundus alterius lateris ad sin. secundum basis. sin. autem secundus arcus

VN



# 456 De tribus nouis Stellis

VN. est 54781. Et arcus MN. sin. itidem secundus est 20791. ex regula itaq. aurea erit sin. secundus basis MV. 11389. proindeq. arcus MV. grad. 83. 27. 37.

## Probl. Sextum.

In eadem figura posita stella in M. ut in loco viso querere parallaxim verticalem; quoniam ergo distantia à uertice visa est 83. 27. 37. cuius sin. est 99349. estque ut 1200. ad 1. ita 99349. ad sinum parallaxis verticalis erit is ex regula aurea  $82\frac{79}{100}$  cui sinui respondentem nota 2. 51. proximè tantaq. idcirco esset verticalis parallaxis.

1. ter.	1. ter.	3. ter.	4. ter.
1200.	1.	99349.	$82\frac{79}{100}$

## Probl. Septimum.

In eadem figura inuenire angulum VMN.

Dantur in triangulo sphaerico rectangulo VNM. basis MV grad. 83. 27. 37. & arcus VN. angulo quaesito oppositus grad. 56. 47. ergo datur etiam angular VMN. etenim ut sin. totus ad secantem secundam basis, quæ secans nunc est 100655. ita sinus arcus VN. qui sinus est 83661. ad sinum anguli VMN. erit itaq. is sinus 84208 proindeque erit grad. 57. 21. 37. angulus quaesitus VMN.

## Probl. Octauum.

In eadem figura in triangulo rectangulo MIR. deducere ex datis arcum RI. & latit. Datur basis MR. grad. 2. 30. & angulus RMI. grad. 57. 21. 37. ut proximo problemate; ergo Dabitur etiam arcus RI. oppositus angulo dato. ut eni sin. totus ad sin. basis MR. qui sin est 82. ita sin. ang. RMI. qui est 83661. ad sin. arcus RI. ex regula itaq.



aurea cuius subijcietur Schema inuenietur sinus arcus R I. proximè 69. proindeque arcus R I. minut. 2. 23. proximè.

Schema regulæ aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	82.	83661.	69. Proximè cui si

nui respondet arcus minut. 2. 23.

Problema Nonum.

Inuenire in eodem Triangulo reſt angulo. M I R. arcum M I. parallaxim nempe longitudinis.

Dantur. arcus R I. grad. 0. 2. 23. Ex proximo preced. probl. cuius tangens proximè 69. & angulus R M I. dicto arcui oppositus, & quaſito arcui M I. adiacens grad. 57. 21. 37. Cuius tangens ſecunda eſt 64050 proximè dabitur itaque arcus M I. eſt enim vt ſinus totus ad tangentem ſecundam anguli R M I. ita tangens arcus R I. ad ſinum arcus M I. quaſiti ex regula itaq. aurea inuenietur ſinus arcus M I. (vt ex ſubieſta figura) 44. Cui ſinui reſpondet arcus minut. 1. 31. proximè tantus itaq. erit arcus M I. tum parallaxis longitudinis.

Schema regulæ aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	64050.	69.	44.

Quoniã ergo ad occaſũ parallax. longit. fuit ut proximè.

Collegimus minut. 1. 3. et nunc parallax. itidẽ longitudinis in ortum eſt minut. 1. 31. cõpoſitus ex ab ab. parallaxib. arcus eſt min. 2. 35. loco triũ minutor. quot ſua analogia concluderat Kepl. ut ſeptima propè parte cadat res ab analogia Kepler. Satis nẽpe magna, et euident analogie uariatio, ac diuerſitas. quã ideo ſubiunxi, ut hac etiã i re uiri lapſus pateret.

M m m

non



non quòd mea intersit, si etiam verè conclusisset locorum visorum stellæ futuram fuisse differentiam minut. 3. esto enim hoc. quid tum? an non multo maiorem differentiam passa est stella matutina à vespertina? certe id nos demonstrauimus neq. hic quicquam subiungit quod eam conclusionem demoliat. Ipsum attendamus.

30.

Kepler.

At stella nostra loca non mutauit per tria minuta.

Claram.

Supra contraxerat mutationem, et differentiam locorum intra sex minuta. nunc infra tria restringit, quinimo antea maiorem fecerat parallaxim sex minutis ex nostra ratiocinatione: dum. n. sex minuta refractionis vitio causabatur; tenebatur etiam vi necessaria consequutionis concedere ea sex minuta adiicienda obseruata parallaxi; ut tanto maior illa fuerit quàm tum apparuerit. Verum nunc repente minorem tribus minutis facit, idq. admodum asseueranter; quæ tamen confidentissima asseueratio non satis conuenit cum ijs, quæ modo sequuntur.

31.

Kepler.

Quia etsi nonnulla incertitudo ob causas indicatas est in obseruationibus.

Claram.

Fatetur hic incertitudinem in obseruationibus ob causas indicatas scilicet ob instrumenti vitium; ob refractionem: ob loci interdum incommoditatem; quibus etiam aliàs adiunxit hebetem suam visionem, & tamen deficientiam usque trium minutorum confidentissime affirmat. alia diligentia, alia acriuiâ ad tam subtilem assertionem exigitur. ex calculis nostris vidimus non semel ab ipso spreta minuta plura tribus: at qui spreuit minuta plura tribus, non potest minorem illis differentiam immo, vel nullam certò profiteri. Verum nedum ex calculis conuincimus, sed ex eius ipsius narratione

intel-



intelligimus tria ab eo, & plura minuta spreta pag. 58. prope calcem ubi distantias noua ab Aquila varias refert, hac inter cetera scribit (45. 54. fortè 45. 44.) de decem ergo minutis anceps est in pangenda obseruationum historia; & nunc in ijs, quæ ab historia deducuntur certus est de tribus. repugnantie mera: inconstantia mira.

Tamen & Octobri, & Februario vtrinq. à quibusdam stellis deprehensa est in 17. 40. Sagittarij vtrunque à quibusdam in 17. 42. vel 43. Sagitt.

32.  
Keplerus

Non vere deprehensam esse in locis eclipticæ, quos memorat, stellam, ex trigonometria supra patuit abundè: at (quod magis mirandum est) loca ipsa stellæ, quæ ex diuersis obseruationib. protulit Keplerus, contrarium demonstrant eius, quod nunc ferit. nempe si duæ matutine obseruationes altera ex aquila, altera ex Scorpij corde cū vespertinis conferantur, quæ ad locum sunt, emergent 24. cōparationes quarum 13. certè maiorem differentiam tribus minutis inter matutine, & vespertine stellæ loca faciunt: duæ alię prout varie describuntur alio modo maiorem, alio modo minorem reddunt. at nouem minorem constituunt. Iustum autem est tresdecim obseruationes nouem obseruationibus præferre cum eorundem sint omnes obseruatorum, & à keplero pariter laudatę. obseruationes, & loca ab illis deducta stella hunc in modum se habent.

Claram.



Obs. r. die	Vespertinae.	Matutinae.
17. Octob.		
2	Ex Ioue colligit stell. i g. 17.38. Sag.	
3	Ex Mar. i g. 17.36.15. Sag. subdubie	Die 12. Februarij.
4	Ex Saturno in grad. 17.46.	
5		
Die 18. O-	Ab humero Sagitt. in 17.41.	Prima obser. Ex A
ctobr.	A Dextro gen. ophiuchi in 17.49. uel 45	quila in grad. 17.
6	Ex gen. dext. ophiuchi in 17.38. uel 39.	40. 20.
7		
Die 21. O-	Ex humero Sagitt. in 17.41. et 39.	Die ead.
ctobr.		
8	Ex Ioue in 17.40.20.	2. Ex corde Scor
9	Ex humero Sagitt. in 17.39. fere	pj i 17.45. at quia
10	Ex sinist. gen. ophiu. in 17.40.	grandiuscula.
Die 17. O-		
ctobr.	Ex Ioue in 17.43.40.	Alia uia reperit in
11	Ex dex. gen. oph. in 17.34. uel 35.	17.43.35.
12		

Si conferatur prima matutina observatio, locusq. ex illa deductus cum 2. 3. 5. 11. 12. Vespertinarum, continent comparationes singule differentiam maiorem tribus minutis. Siq. conferatur secunda matutina cum prima 2. 6. 7. 8. 9. 10. 12. Vespertinarum continent pariter octo eiusmodi comparationes singula maiorem differentiam trib. min. At Kepl. ex tribus solis tot comparationum, quæ illi fauebant adducitur ad certam, & asseuerantem assertionem differentie minoris tribus minutis; quod tresdecim confutant. Fabritianas interim observationes omisi, ut spectantes ad secundam rationem.

33.  
Kepler.

Et ne existimes factum hoc esse ideo quia non iisd. vtrinq. stellis sumus vsi, ecce Byrgius mensus est Octobri mense ab Aquila 45.43. Ego vero mensus sum ab eadem Aquila Februario post certam correctionem 45.43.

Que



Quæ nunc dicit ad rem non sunt. occurrit obiectioni de Claram.  
conuenientia observationū ad occasum, et ad ortum, quas sci-  
licet narrauit exhibere vtrobiq. longitudinem in gr. 17.40.  
vel gr. 17.43. Sagitt. est ergo obiectio quasi non ex iisdem  
stellis sint vtrobiq. captae distantiae ex quib. distantijs suis  
longitudo tum ad occasum, tum ad ortum deducta. is modo oc-  
currit obiectioni ea ratione quod et ipse, & Byrgius alter ad  
ortum, alter ad occasum distantiam noua ab Aquila mensus  
est gr. 45.43. sed vt mihi videtur non occurrit dubitationi  
per fores: de longit. stellæ ambigitur vtrum eadem ostensa  
sit: at ipse respondet distantiam ab eadem fixa eandem ves-  
pere, & mane obseruatam: at phænomenon eandem retinere  
longitudinem, & in eadem esse distantia ab eadem fixa satis  
differunt, vt facile est deducere ex antea non semel dictis;  
addo locum stellæ ex distantia ab Aquila solum à Keplero in-  
uestigatum postquā matutina apparere incepit: at cum ves-  
pertina comparuit nequaquam molitum esse ex ea distantia  
inuestigationem eius ad eclipticam loci. Verum neq. prorsus  
consentiunt observationes distantie stellæ ab Aquila huius  
viri cum Byrgianis si descriptionem \* ipsius repetamus, quæ  
ad hunc modum se habet verba Kepleri exscribo.

Capit. 13.  
de stel. hac

31. 45. 51.  
Distantiæ ab Aquila 3. 45. 54. fortè 44.

Nouæ 3. 45. 45. 3. Discebamus incom-  
3. 45. 44. 3. modo, & loco, & in-  
3. 45. 45. 3. instrumenti tractatione

Hæc prorsus ille: ex cuius verbis animaduerto ego  
observationes tres posteriores, quibus stella apparuit distare  
grad. 45. 45. vel 45. 44. incommodis loco, & instrumenti

tre-



tractatione ab eo factas, vt ipsemet dicit: at primam, qua obseruauit distantiam gr. 45. 51. nulla nota ab auctore prastringi; à qua si detrahamus duo minuta, quib. instrumentū excessisse postea agnouit, restabit distantia grad. 45. 49. inter quam, & Byrgianam intercedunt minuta sex. At dicit post certam correctionem reperisse grad. 45. 43. quænam est hæc certa correctio? primum autem quænam certitudo? cominitio Cap. 15. post Cap. 13. in quo certā hanc correctionem pficietur adhuc se de sex min. dubiū testetur: at esto aliqua certa correctio, & observatio; nulla certe hæc alia erit, quam prima grad. 45. 51. quam solam sine censura transmittit, reliquas non item. nam secundam ambiguum inter 45. 51. & 45. 44. facit, reliquas tres, quarum due sunt 45. 45. incommoditate loci, & tractationis instrumenti omnes eleuat: consequuta autem correctio nihil aliud mouet, quam minuta duo detrahenda, quæ prius ipso instrumentum exhibebat. Quæ omnia coniungendo nullam aliam correctionem dicemus distantiam quam primam duobus detractis minutis, ut vera demum distantia ab Aquila tum noua fuerit gr. 45. 49.

34.  
Keplerus.

Memineris autem in hac argumentatione præsupponi hypotheses vsitatas, quæ terram dicunt stare, fixarum sphaeram conuerti. Aut si quis est in sententia Copernici, eum hac quidem argumentatione vsum necesse est ponere si quis certa quadam distantia affixum telluri sic, vt eam sequatur, quomodo apud Braheum orbes sequuntur solem, apud Copernicum vero luna tellurem.

Claram.

Claudit primam rationem docendo qua hypothesi Copernici sectatores possint rationem eandem amplecti, & fouere

nem-



nempè si stella nova terræ ex aliqua distantia affixa adeò penatur, ut eam sequatur, sensusq. est ex parallaxi posita duorū circiter minutorum, seu trium remotionem stellæ à centro æqualem solari remotioni argui posse, & debere, dum circa terram stellam volui ponamus: at si circa mundi centrū, quod soliuxta Copernicum occupat, eius reuolutio statuatur, multo altiore ex eadem parallaxi facere ipsam oportebit, ut postea deducet nosq. infra considerabimus. claudamus nos solutionem. patet ex his dictis fideliter à nobis primam viri rationem ex eius verbis extractam; supraq. in Cap. 13. repositam, & postea in Cap. 14. verissime solutam; nihilq. à nobis iniuria keplero impositum, immo præter ea, quæ ad solvendam rationē sufficiebant, multa alia falsa ab ipse prolata, quæ hoc in capite in singulis ferme numeris deteximus. nunc ad sequentem partem capitis eiusdem 15. Kepleri transeamus in qua secundam rationem ponit: eius pariter verba exscribemus, censurasq. nostras singillatim subiungemus simillime atq. hoc in capite fecimus.

## C A P V T X V I.

Pars Capitis eiusdem 15. Kepleri, in qua secunda ratio ab eo ponitur, eiusq. examen.

**I**dem vero probabo etiam aliter idem sidus esse aliis lunæ sedibus.

Secundam nunc rationem aggreditur, quæ ex collatione observationum in diuersis terræ locis habitarum procedit,



dit, confert vero obseruationes in Boemia scilicet Prage habitas à se, & habitas Ostfrisia à David Fabritio. Verum conclusionem superiorem nunc restrictiorem proponit, cum tamē ex norma constantia syllogistica deberet perseuerare eadem. erat autem prior conclusio, stellam fuisse altiore[m] l. na. & nō humiliores sole, hanc secundam partem nunc abiicit.

2.  
Keplerus.

Nam si luna eodem temporis momento, & in Boemia, & in Frisia obseruatur sub Zodiaco, vt prius; de naso, & pollice dictum est.

Claram.

Exemplum nasci, & pollicis pertinebat ad parallaxiū verticalium differentiam, vt supra notauimus: at ipse nunc traducit ad differentiam locorum secundum longitudinem, quę differentię non sunt analogia cum parallaxis longitud. possit esse maior, & minor parallaxi verticali, & illi equalis, vt in Antitychone \* demonstraui: quocirca confundi illę non possunt, nec debent.

2. lib. 1. cap  
6 prop. 1.

3.  
Keplerus.

Verbig. intersint grad. 6. circuli magni Hi totidem ferē minuta variabunt aspectibilem locū, si circa verticem fuerit luna.

Claram.

Verissimum hoc est dum circa verticem fuerit luna sex gradus distantia à vertice importare sex minuta parallaxis & facile est id demonstrare eadem, qua antea via modo distantia à centro ponatur solum semid. 60. sit ergo Lemma.

Lemma.

Si phenomenon cuius distantia à centro terrę sit semid. terrę 60. distiterit à vertice obseruantis g. 6. parallaxis subibit minut. 6.

Reposita figura parallaxis verticalis sit angulus ZAE. gr. 6. sit recta CE. 60. quarum partium CE. terrę semi-

dia-



diameter est 1. quoniam est  $\frac{1}{2}$  ut C E. in ea figura ad C A.  
 ita sinus anguli C A E. hoc est anguli deinceps Z A E. nunc gr.  
 6. ad sinum anguli A E C. est vero sin. grad. 6. 10453. 1. triang.  
toti. clau.  
 C E. ad C A. est ut 60. ad 1. ex suppositione; quare ex regula  
 aurea erit sinus anguli C E A. 174. quarum partium est. Sinus an-  
 100000. sin. totus. proindeq. angulus A G C. erit minut. guli C E A  
 6. ut proponebatur.

Quod si tamen distantia à centro terre retineret semid.  
 terre 60. 20. ut antea cum sinus anguli A E C. loco 174.  
 proveniret 173. circiter; quocirca angulus A E C. deficeret  
 duobus secundis ad minuta sex. At vero in presentia nullum  
 habet locum in missa Theoria: non enim sex solis gradibus  
 distabat stella à vertice observantium sed à vertice Kepleri  
 grad. 71. 11. quod ex Keplero elicitur. fateare <sup>pag. 65. de</sup> observatam  
 à se altitudinem stellæ ab Horizonte grad. 18. 29. distabat <sup>stella 1604</sup>  
 itaque à vertice grad. 71. 11. quod si ea distantia in meri-  
 diano ponatur. Toti sex gr. quibus est si ptentrionalior Fabri-  
 tius ex assertione Kepleri sunt adiungendi Kepleriane ven-  
 ticalis proindeque distabit hoc modo stella à vertice Fabricij  
 grad. 77. 11. in meridiano autem idè pono distantias tum  
 quod expeditur calculus ita est. tum quoniam maior ita erit  
 differentia inter verticalem distantiam stellæ à verticibus ke-  
 plerij & Fabricij; quod in maiorem favorem cedit Kepleri  
 ipsius. dico itaque querendum fuisse, quam parallaxim exhi-  
 beat differentia sex graduum in distantia grad. 71. 11. à  
 vertice, quæ erat tum positio stellæ ad verticem Kepleri et non  
 quod operaretur distantia sex graduum sola à vertice. est enim  
 occultare hoc non aperire veritatem. nos itaq. versutiam litera-  
 riam huius viri aperiamus sequenti problemate.



## Problem.

Si duo terræ loca conferantur, quorum latitudines sex gradibus differant sitq. phænomenon semid: 60. terra ab eius centro remotum, indagare quanta differentia futura sit inter loca phænomeni visa ambobus locis. supponitur autem tum distantia verticalis phænomeni à propiore vertice g. 71.

II. Retenta figura eadem parallaxis verticalis sit primum Z. vertex Praga, adeoq. angulus distantie visa ZAE. gr. 71. II. CE. vero partium 60. quarum CA. est 1. Quoniam sinus anguli CAE. est 94656. erit earundem partium sinus anguli CEA. ex regula aurea 1578. proxime, ut subiecto schemate operationis regula

## Schema regulæ aureæ

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

60.

1.

94656.

1578.

proxime

Est vero sinus 1578. anguli minut. 54. 14. proxime tantus ergo erit angulus AEC. parallaxis scilicet tum keplero, Prageuè. sit deinde Z. vertex Fabritij proindeq. angulus ZAE. grad. 77. II. sin. anguli CAE. erit 97508. ex regula ergo aurea erit sinus anguli CEA. 1625. adeoq. angulus ipse CEA. minut. 55. 52. proxime. cum itaq. parallaxis minore à maiore detracta scilicet minut. 54. 14. à minut. 55. 52. supersit minut. 1. 38. tanta erit differentia parallaxium, siue inter loca visa observatoribus propositis pro minut. 6. quæ parum candidè substituit keplerus in presentia.

Quod si stella sumatur, ut in superioribus rationibus cum nonagesimus ab ortu graduserat, vel principium Pisc. vel principium Libræ maior utrobique. erit distantia à vertice,

¶ mi-



Et minor inter parallaxes differentia, ut est calculos experi-  
ri, Et fert mea demonstratio prop. 3. lib. 3. Antitych.

Cum igitur non sit differentia sex minorum inter  
meas, & Fabritij observationes; igitur humilis esse non  
potuit hæc stella.

En iam, quam præmonui imposturam, Et fallaciam: sex  
minorum est differentia locorum visorum ad verticem.  
Unius minuti, Et duarum circiter tertiarum in distantia  
Stellæ à verticibus Kepleri, Et Fabritij: ipse ut legentibus  
imponat, ad tuendam iure, vel iniuria positionem suam, illam  
differentiam in præsentia falsam pro hac uera supponit. est  
ne hoc Mathematicum agere? quod si hanc ueram differen-  
tiam accipiamus min. 1. 38. inter observationes ferme om-  
nes Kepleri, Et Fabritij maior multo differentia intercedit.  
nam distantia Nouæ à Cap. ophiuc. Præge die 21. uisa est  
maior, quam Fabritio min. 2. Distantia à genu sinist. o-  
phiuch. Præge maior quam Fabritio minut. 7. Ab Aquila ma-  
ior min. 6. si primam scilicet Kepleri observationem attenda-  
mus. Distantia à Corde Scorpii maior minut. 4. Et se-  
cundam correctiorem observationem Fabritij min. 9. in sola  
distantia à genu dex. ophiuchi conueniunt observationes am-  
bæ: at suam tum observationem Keplerus damnat. ex qui-  
bus retorqueri contra ipsam ratio hæc possit, ut infra Cap. 19  
retorquebimus. Quod si repetamus differentiam longitud. et  
latitud. stellæ inter observationes Kepleri, Et Fabritij, ve-  
luti nos ope trigonometrica deduximus supra\* reperitur dif-  
ferentia longit. inter matutinas observationes Fabritij, Et  
Kepleri minut. 53. 45. cum longitudo ex Keplerianis colliga-  
tur in gr. 38. 46. 15. Sagitt. ex Fabritianis\* in gr. 17 52

qut 41. 50  
Keplerus?

Claram.

\* Cap. 12.

\* dist cap.  
probl XI



30. latitudinis differentia emerget minut. 53. 41. cum  
 \*dict. cap. fuerit matutina Praga minut.\* 43. 34. & Fabritio, &  
 \*probl. 9. in Ostfrisia gr.\* 1. 37. 15. hac itaq. ratione quoq. valide  
 \*dict. cap. retorquetur argumentum contra auctorem; quod nos presta-  
 \*probl. 11. bimus infra Cap. 19: Pergamus ad reliquam capituli eiusd.  
 15. partem considerandam, in qua rationem suam hypothesi  
 Copernici applicat.

## Appendix.

Ac illud præterea notandum rationem Kepleri niti et in su-  
 per fundamento quod motus cometæ fuerit per rectam lineam  
 idem esset si per circulum maximū. at nos eiusmodi fundamen-  
 tum Tychoi extorsimus in Antitychoi neq. quod illius co-  
 matus operose diligentia eripimus est huius soccordia conce-  
 dendum. si per lineam tortuosam qualem ibi descripsimus mo-  
 tus Cometa ponatur, uel per quampiam aliam irregularem  
 lineā nulla prorsus uis rationi relinquatur, ut ratio supponat  
 quod prius demonstrandum fuisset: at quod Tycho non po-  
 tuit etiam si omnem ea in re conatum suum posuerit certè ne-  
 que hic assequi potuisset de circulo maximo loquor: de linea  
 uero recta, uel trajectoria, ut ipse uocat per quam potius mo-  
 ueri supponit, quàm demonstraret in lib. de Cometæ natura &c.  
 ubi de eius motu agemus, progressum uiri perpendemus, ut e-  
 tiam reliquorum opiniones, quæ de motu Cometæ uariæ sunt.  
 postremus Ioan. Camill. Gloriosus sententiā de motu per li-  
 neam rectam amplectitur sequutus Keplerum in motu recto  
 conuenit: at non in modo: at tum de omnibus agemus.



## CAPUT XVII.

Ultima pars Capit. eiusdem Kepleri consideratur in qua rationem applicat hypothese Copernici.

soluitur ratio, & Copernicus refellitur de motu terræ.

**V**erum puerilia sunt ista diastemata, quæ pro no<sup>kepler.</sup>uo fidere expendimus hætenus, dum in vilita sententia de quiete telluris manemus. At

si Copernicanæ immensitatis abissos aperiamus (Deus bone) quantam in altitudinem sidus hoc eleuabitur? <sup>Claram.</sup>

*Pueriles vocat distantias demonstratas stellæ (maluit tamen græcè vacare diastemata) quæ distantia ex hypothese immobilitatis terræ, & motus solis, ac fixarum circa mundi centrum deductæ sunt: si enim conferantur cum distantijs, quæ ex eadem parallaxi in Copernici via inferentur, exigua penitus sunt. Nam Copernicana prodibit vices centenorum & sexaginta millium semidiametrorum terræ: ita Kepl.*

Nemo existimet inanem esse hunc laborem ex sententia Copernici aliquid demonstrare. <sup>2 Kepler.</sup> Credat mihi non tantum gliscit hæc sententia, sed planè conuale-  
scit apud Philosophos.

Præstabat dicere quos philosophos: nam adhuc uigent peripateticorum, & platoniorum Scholæ, quæ nihil tale somniant. Ex nouatoribus Telesius, & Tycho longè à placito eiusmodi abscedunt: quod si habeat Copernicus suos sequaces, etiam Epicurus habuit, in magnâq; numero; neq; tamèn facile quis dixerit eius opiniones penes philosophos cõualuisse.

Nec mirū cum proe acertatim pugnent, mathesis <sup>Keplerus.</sup>



Mathesis haud scio quantum conspiret. hoc unum ex multis obijcio quod ex annotationibus meis ad Copernicum desumo lib. 3. cap. 24. Non potest scilicet Copernici via nisi à suis ipsa principiis recedat, linearem demonstrationem exhibere, ex qua monstretur, qua ratione ex medijs, et aequalibus motibus inaequales, & veri deducantur; quæ demonstratio est, ceu Astronomiae anima, & in Ptolom. ubiq. cum maxima scientia, & operationum luce visitur. Placet quæ ibi scribo (dum interim cætera latent) hic exscribere. Præstitisset (inquit) longe si Copernicus antequam tabulam hanc conficeret de Ptolomei more linearem demonstrationem huius rei adduxisset; nempe explicasset per lineas, qua ratione ex medijs, & aequalibus motibus inaequales, & veri deducantur: at id non præstitit, vtro sane consilio vsus: neq. enim præstare poterat, nisi suas ipse hypotheses violasset. sūt enim hypotheses Copernici \* non esse statuendos motus caelestes super centris circulorum suorum irregulares, atque regulares super alienis: neq. enim id satis esse ad æqualitatem, quam de caelestibus motibus passim exigimus sustinendam. Hoc itaque nomine reprehendit ipse antiquos quod cōtra fecerint; reprehensionē autem his verbis concludit. At si dicas (inquit) equa liter ipsum moueri circa terræ centrum, atque id satis esse ad æqualitatem tuendam, qualis igitur erit illa æqualitas in circulo alieno, in quo motus eius non existit: sed in suo eccentro? ita Copernicus attamen neq. motum medium centri terræ neq. anomaliam potest is super centro eccentrici, in quo fertur centrum

\* lib. 3. re-  
uol. c. 20.



terræ reponere cum mobile centrum eccentrici constituat. præterea secundum eundem Copernicum linea à centro mundi per centrum eccentrici ducta facit apogæum verum non medium. Tertio motum apogæi iungit anomalix æquali, vel detrahit ad habendam anomaliam æquatam, & veram tanquam scilicet super eodem centro vterq. motus fiat: at motus apogæi differens est proculdubio ex Copernici sententia super centro mundi, vt is aperte \* docet. Ideo Ma-<sup>lib. 3. c. 21</sup> ginius motum æqualem solis, motumq. apogæi super centro mundi ex sententia Copernici facit; nempe retinens reliqua Copernici solum mutans quietem solis in quietem oculi, motū anomalix in epicyclo statuit, in quo tamen aux media non efficitur à linea, quæ à centro mundi per centrum epicycli producat: sed quæ à puncto ducatur infra mundi centrum sumpto. Quanta est differentia inter maximam, & minimā eccentricitatem; ad quam sententiam, vel similem Coperniceæ supputationis modus trahit, ac norma; licet ab ea viri hypotheses retrahant, & hanc ego inconstantiam, in sufficientiamq. simul astronomix, systematicque Copernici præsertim obijcerem. Quod non admittat vbiq. oporteret lineares calculi demonstrationes, quas idcirco neque hic, neq. ferè vsque Copernicus tradit. Hæc ego ibi, quibus hic planè subscribo, repugnant vero assertioni præsentis Kepleri, concluduntq. Copernico potius refragari, quàm suffragari mathesi.

Et naturalis scientia.

Contrarium crediderim: neq. enim video æstigmam in

4.  
Kepler.  
Claram.



# 472 De tribus nouis Stellis

Cōtra Co-  
pern. Pri-  
ma ratio.

natura vnde Copernici sententia inuenitur. immo plura repu-  
gnaunt, & primo si ea opinio recipiatur, Criteriū naturalis phi-  
losophiæ ni prorsus tollatur, Dehementer saltem labefacta-  
ri videtur. Nam ex sensu experientiaque duci philosophan-  
di de naturalibus rebus rationē omnes fermē sectæ asserunt,  
& quid aliud dici potest? At ex Copernici positione in multo  
sensius errore versantur, in ijs etiam rebus, quæ prope sunt,  
quæ integris sensibus obseruantur, & in medio puro. quis  
enim non arbitretur à se clarissimē percipi descensum ponde-  
rum præsertim grauissimorum reblā ferri, & nusquam de re  
eā decedere: at ex Copernico visus tum (in tanta licet pro-  
pinquitate) decipitur: nūc miscetur is motus ex recto, &  
circulari. Quid si motus attentissima. obseruatione perci-  
pere, & distinguere nequeamus; ex motibus verō nature re-  
rum cognitio prodit quid certi poterimus philosophando inue-  
stigare? Item centrum terræ fertur iuxta eam positionem cir-  
ca centrum eclipticæ, ac vniuersi in eiusdem eclipticæ plano  
circiter milliaria Italica 2529. q. qualibet hora integro enim an-  
no circumuoluitur semid. annetos terræ 7542. cum distā-  
stantia eius à sole, centro motus ponatur 1200. semid. terre,  
diameter itaq. orbis annui motus esset semid. terræ 2400.  
circumferentia ergo foret earundem semidiam. 7542. & an-  
nus ergo quam singulis diebus transiret esset semid. terræ cir-  
citer 20. qualibet itaq. hora pertransiret. arcum maiore  
vnius semidiam. terrestris nempe maiorem milliarijs 2529  
posita terræ semidiametro mill. 3035. cum terra autem mo-  
uetur circumpositus aer \* ex Copern. motus tamen eius ve-  
locior licet, ac rapidior celerissimo quocunq. vento à nobis non  
senti-



*Sentiretur: sed summa tum tranquillitas reputaretur, nisi alius motus accederet. quid est vero decipi sensum nisi hæc esset deceptio? Præterea nos quoq. rotamur ex circumvolutione terræ, vel ergo principium nostri eiusmodi motus est inditum, ut cum terrestres simus habeamus eandem, quam terra propensionem ad motum. vel est extrinsecum tantum. terra scilicet raptus: si hoc secundum, oporteret nos ex terra innisu rapi: at nullum eiusmodi innisum sentimus: sensus ergo tactus proprium obiectum adherens, & iunctum eiusquæ in sensorium impressionem non sentiret. si autem inditum principium ponatur, non sentiremus motum localem à nobis ipsis prodeuntem, & non animaduverteremus unquam propensionem nobis perpetuo inhaerentem. Ex hac itaque opinione necesse est diffidere nostris sensibus, ut penitus fallacibus, vel stupidis in sensibilibus etiam coniunctissimis dijudicandis. quam ergo veritatem sperare possumus à facultate adeo fallaci ortum trahentem? Hæc ex Criterio. At si rem spectemus neque pauca sunt ex rerum natura contra eandem positionem argumenta. Primum autem illud est. 2 ratio: Terram moveri suapte natura tribus motibus longe diversis quod nulli corpori accidere observamus, & corpori simplici nullo modo accidere potest: vel refutare oportet multas dignitates. axiomatauè, quæ natura opera observantibus ultro occurrunt. Prima quidem. Omnem effectum esse ab aliqua causa: hæc enim reciprocantur. Secunda nihil se ipsum producere, unde fit ut effectus, & causa aliquo modo distinguantur; secus enim cum causa producit effectum, si sint idem penitus, illa producet se ipsam contra proximam dignitatem. Ex qua etiam deducitur non posse esse*



idem penitus, esse mouens, & id quod mouetur. Hoc sane in  
 ijs quæ ab extrinseco motore ducuntur, impellunturue satis con-  
 stat: at in naturali etiã motu, et ab intrinseco expositis princi-  
 pijs deducitur secus enĩ cū mouēs, quā mouens sit causa; et mo-  
 tū, quā motū effectus, idem penitus essent causa, et effectus.  
 Non ergo corpus aliquod mouet se totum, ut totum scilicet  
 moueat, & totum moueatur: sed oportet in re mota distin-  
 guere modo aliquo principium efficiens motionis, & id quod  
 ea motione mouetur. Tertia dignitas est in his sensu subiectis  
 rebus, vnum quæ vnum producere vnum. nimirum anima in  
 animali plures quidem operationes producit: at per instrumen-  
 ta diuersa. visionem, auditum, odoratum, generationem: at  
 diuersis instrumentis. Et demum diuersitatem operationum  
 in rebus sensibilibus ab aliqua diuersitate in causa prodire fa-  
 cile est obseruatu: dico autem in his sensibilibus; vt eximam  
 supremam causam, captum sensuum nostrorum longè supe-  
 rantem, ex cuius fecundissima vnitatem, ac simplicitate plura  
 prouenire posse lumē multo quā naturæ diuini facit palā:  
 at interim in sensibilibus rebus, & in sensuum obseruatione  
 consistamus. Hæ itaque dignitates si iungantur, clarissimum  
 erit, corpus simplex qualis terra est, non posse suapte natu-  
 ra tribus motibus longe diuersis, simul præsertim, & semel  
 ferri. non enim iam tota mouet se totā expositis, oportet ergo  
 distinguere in ea pricipia motuū, et triū motuū tria principia.  
 secus vnū, et idem principium plures motus producet: at si tria  
 in se contineat principia motuū naturalia præter partem mo-  
 tā, nō erit corpus simplex; sed ex tribus principijs mouentibus  
 cum parte mota compositum. Quod si corpus simplex terra,  
 non ergo tribus motibus mouetur. immò nullo eorum, quos  
 illi

I. probb.  
 assumpti. ter-  
 ra non mo-  
 ueri Tripli-  
 ci motu.



tribuit Copernicus, si vnico moueri debeat, quia ferri ipsam ad centrum suum manifestum facit ratio Aristot. \* Gra \* 2. de Cœlia scilicet, ac partes terræ cum illis ferri ad angulos rectos ad sphericam terræ superficiem: est summa rationis, eiusq. <sup>100.</sup> <sup>lo text.</sup>  
Structura.

Si Copernici hypothesis de terræ motu sumatur, terra triplici motu moueri fateri oportebit.

At terra non potest moueri tribus motibus. Est enim corpus simplex.

Ergo Copernici hypothesis non est recipienda &c.

At aliter etiam probatur assumptum ex alijsq; digitatib. <sup>a. pro. eius</sup> <sup>dem assum</sup> <sup>pt.</sup>  
quæ sunt. Naturam in necessarijs non deficere. Item non superabundare. Hæ spectantur rerum naturalium, & potissimum animalium sunt manifestissima (cum illis, qui nullam in hac contemplatione diligentiam adhibuere non loquor.) In animalibus itaq; quæ multis motibus moueri oportebat, natura multos flexus constituit, ibiq; partes iunxit accommodatè ad motum, atq; ligauit. ad genua nempe ad coxendicem, vt ingrederetur animal, atq; si liberet se prosterneret: quem motum præsertim flexus ad genua operatur. Item in homine flexus ad cubitum, & ad manum multos molita est, ob multos motus ibi exercendos. ex his argumentum elicitur contra triplicem motum terræ. Vel corpus vnum, & continuū nullis flexibus distinctum potest plures edere motus, vel non potest nisi flexus obtinuerit: si primum ergo frustra natura in animalibus molita est flexus contra secundam dignitatem, si secundum ergo terra, corpus mere continuū, nullis flexibus distinctum non potest pluribus motibus suaptè natura ferri Aristoteles sagacissimus naturæ explorator flexus adeo neces-



# 476 De tribus novis Stellis

\* O. A. phil.  
tit. o.  
3. Proba  
tio eluide  
asumpti ter  
ra non mo  
neri.

\* 1. de cel.  
lib. 9.

serios ad motum nedum ad pluralitatem motuum existima-  
uit, ut continuum ipsum se ipsum mouere non posse existima-  
uerit. \* at dimittamus testimonium philosophi, cui nullam hi  
adhibent fidem. Probatur idem assumptum ex naturali æ-  
stimatione, quam si prorsus spernamus non est, cur quicquid  
fidamus iudicio nostro: at sublato iudicio, quam scientiam  
acquirere poterimus? fingamus modo cum Copernico terram  
aliqua sua vi, atq. ab indito principio impelli ab occasu ad or-  
tum in ecliptica plano, tum rursus reuolu. ab indito etiã prin-  
cipio circa suum et centrum ab ortu in occasum. tertio deflecti  
rursus suo pte nutu à Septentrione in austrum, & vicissim:  
cum ipsa sit corpus continuum nullis iuncturis, ac flexibus  
iunctum, & colligatum. an potest æstimatio nostra id asse-  
qui, ut unum, & idem principium naturale, & indi-  
tum; id est una, & eadem propensio in diuersos, & subcon-  
trarios motus simul, semelq. distrahat? nemo (credo) id di-  
xerit? nisi, qui ad positionem iure, vel iniuria tuendam loqui  
voluerit. Aristoteles non leuis Philosophus, vel aduer-  
sariorū iudicio, reputauit\* propositionem hanc esse per se no-  
tam. Unus corporis simplicis unus est, simplexque motus:  
cum Aristotele idem arbitrati sunt astronomi omnes vete-  
res, qui ut tuerentur in aliquo orbe plures motus, vole-  
bant singulos ex se unico ferri motu: at alios motus ex su-  
periorum orbum ductu adipisci, proque numero motuum or-  
bes multiplicabant: illud scilicet prorsus admittentes non  
posse corpus simplex ipsum per se pluribus motibus moueri.  
nimirum à naturali æstimatione ad ita credendum trabe-  
bantur: ab unico ergo principio non posse corpus pluribus mo-  
tibus præsertim subcontrarijs simul ferri naturalis æstima-



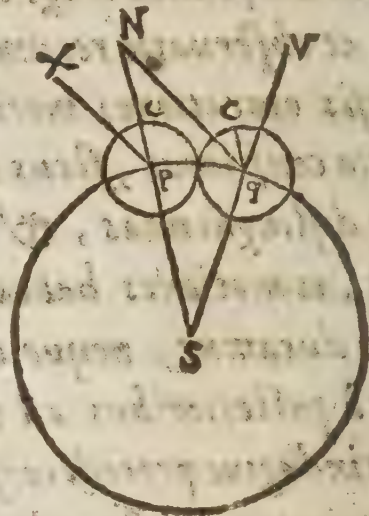
tio dicat : at corpus simplex. Unicum principium habet efficiens motus. secus simplex non est. Quinimò in corpore quoque vno, & continuo, etiam si nequaquam simplici, quomodo tria principia ipsum in diuersos locos impellentia fingere possumus?

Aliud præterea absurdum continet Copernici positio. naturalium scilicet longè diuersarum eosdem penitus motus esse. at observatio rerum naturalium docet rebus natura diuersis operationes motionesque diuersas inesse; quod, & ratio confirmat, secus enim non erit nobis aditum ad naturas distinguendas, & cognoscendas nisi suas illa operationes, ac motiones habeant à quibus in substantia cognitionem ducamur. neque enim credo facile reperiri, qui neget nos à posterioribus ad priora in naturali philosophia, eiusque indagine procedere: sed omnes subscribunt Aristot. asserenti innatam esse nobis viam à notioribus, ac manifestioribus nobis ad manifestiora natura: at vero ex Copernici positione fit, ut longe diffita naturæ motus penitus eosdem, & numero æquales, ac sibi prorsus respondentes habeant: nempe terra, aqua, aer, & quacunque in aere duobusque alijs elementis sunt, habebunt singula triplicem illum motum, quem terræ affingit Copernicus, & sibi prorsus in illis, etiamsi diuersis corporibus coherentem. probo omnimodam similitudinem motuum hoc pacto. Describatur iuxta Copernici positionem orbis annui motus circa centrum S. & terra occupet in eius peripheria primum sui centro punctum P. deinde per horam mota annua revolutione occupet eodem sui centro punctum Q. & in superficie terra esto habitatio C. cui immineat nubes N. vidamus nubem aliquam eide-



# 478 De tribus nouis Stellis

terra loco interdum imminere magnam diei partem: at facia-  
mus in presentia solā horam imminuisse; dico oportere totidem  
motibus, et eadem prorsus velocitate, qua terra, motam esse  
nubem, si ad eundem terræ locum C. situm eundem retinere  
debuerit. non enim: se l. primū quieuerit nubes in eodem pror-  
sus loco: Quoniam terræ centrum hore spatio mouetur motu  
annuo minut. 2. 28 arcus P Q. to-  
tidem erit minorum. Et motu  
diurno mouetur terra circa cen-  
trum suum eodem temporis spatio  
grad. 15. ideo angulus V Q C. toti-  
dem erit grad. ducta scil. S Q in di-  
rectum usq. in quoduis punctum  
V. at si nubes N. ponatur sublata  
à terræ superficie mill. 52. qua est  
maior vero altitudo. Vix enim ad  
duo milliaria ascendunt nubes: at esto in summa vaporum  
altitudine, intelligaturque ducta recta Q N. Cum ita-  
que ponatur S Q semidiam. terræ 1200. erit milliar.  
3642000 & S N. mill. 3642052. & est angulus N S  
Q. minut. 2. 28. ex canone ergo triangulorum rectilineorum  
non rectangulorū cum dantur duo latera, & angulus, quem  
continent, reperietur angulus S Q N grad. 91. 12. circiter,  
adeoq. reliquis N Q V. reliquorum ad duos rectos 88. 48.  
At angulus V Q C. quem scil. continebat semidiameter terræ  
ad locum habitationis in secunda positione cum linea S Q V.  
quæ in prima positione erat S P N. est grad. 15. linea ergo à  
centro terræ ad nubē in secunda positione abscedet grad. 73.  
48. à recta Q C. quæ si producaturs est in eadem positione





gnomon habitationis eiusdem. recederet itaque hac ratione nu-  
 bes tum à gnomone grad. 73.48. proindeque ab eo quòd im-  
 mineret habitationi, cui prima vice imminebat, & ex hypo-  
 thesi debebat etiam in secunda positione imminere. non ergo  
 potuit quiescere nubes. mota iam sit: dico moueri oportuisse  
 tum motu diurno, tum annuo eo prorsus modo, quo terra. non  
 enim: sed moueatur alterutro motu solum, primoque motu tan-  
 tum annuo, vt nempè ex N. in V. venerit. quoniam eodem  
 tempore deflexit terra à linea ducta à centro S. ad suum cen-  
 trum, et producta (quæ in prima positione fuit SPN. in se-  
 cunda est SQV.) grad. 15. nubes non imminebit in secunda  
 positione habitationi C. sed puncto, & loco. ultra ipsam gr.  
 15. at imminere oportebat, & supponebatur: si uera pona-  
 tur moueri nubes motu diurno; at immota annuo faciat itaq.  
 angulum uersione sua NPX. qui sit equalis angulo VQC. ut  
 sit in puncto X. nubes dum terra in secunda positione fuerit  
 centro suo in Q. habitationis in C. gnomon fuerit QC. con-  
 tinens cum SQV. angulum CQV. quoniam itaq. PQ. peri-  
 feria motus annui spatium horæ unius est maior milliarijs  
 2529. et distantia punctorum C. X. maior quàm punctorum  
 P. Q. demonstrari potest. in secunda ergo positione distaret  
 nubes ab habitatione C. amplius quam mill. 2529. cum in  
 prima distaret ad summum mill. 52. contra ergo Hypothesim  
 non retineret eundem sinum ad habitationem terra propo-  
 sitam. quocirca necesse est si situm eundem retinere debeat, mo-  
 tam esse nubem iisdem motibus, quibus terra: diurno nempè, et  
 annuo, et simili prorsus progressu. sed addo etiā motu latitu-  
 dinis secus enim, & ex eo aliqua in positiu diuersitas nasce-  
 re. ur. Quod si quis dixerit moueri sane omnibus illis moti-  
 bus



Summa ra-  
tionis cer-  
ta.

bus nubem : at non natura sed vi ut ductam, & raptam à terra propter contiguitatem . contra eiusmodi effugium sunt multa . nēpè aerem obtenuitatē verò, & fluorem suum non prorsus herere adeò corpori solido, ut vniuniformi positu illi perpetuo comitetur . in proiettorum motu labascere demum, & retrocedere manifesto apparet . præterea, & hoc addidisse in præsentia sufficiat non obseruari in alijs vllis mobilibus, & motis ab extrinseco motore quippiam idem ab eodem motore simul, & semel in diuersas partes trahi, & duci . scil. ad occasum, & ad ortum simulque ad austrum immò idem prorsus corpus ut nunc nubes à pluribus etiam, & diuersis motoribus non poterit tota in diuersas partes simul duci, poterit quidem in plures partes discerpi, & distrahi at tota non omnes mouentium impulsus unā sequetur . Quanto minus ab vno, & eodem impellente in contraria vel diuersa loca eodem temporis momento impelli poterit ? neque etiam in cogitationem id cadit est summa rationis .

Si positionem Copernici suscipiamus ijdem motus eodemq. prorsus modo, & progressu corporibus diuersæ longe naturæ conuenient suapte illis natura .

At diuersis naturis diuersos motus ac operationes diuersas natura tribuit . Ut observatio docet, & ratio confirmat secus non haberemus adytum ad rerum naturas distinguendas .

Ergo non est positio Copernici suscipienda .

Consequentiam lineari demonstratione ostendimus : at quoniam potuissent aduersarij occurrere concedendo motus eosdem conuenire corporibus diuersis verum non natura : sed ab extrinseco motore, ut schola ponit reuolutionem diar-

nam



nam celis nedum: sed igni, & aeri conuenire: at non suapte natura his: sed celestium ductu: ideò ostendi refutando eiusmodi responsionem, non posse corpus aliquod totum ab eodem motore plurib. motib. in diuersaq. loca simul, et semel moueri; immò neq. à plurib. & diuersis mouentib. id pati posset.

Quarto loco est contra Copernici sententiam ea naturalium rerum obseruatio, quæ ex diligenti inspectione colligit corpora eiusdem generis saltem proximi motum habere genere conuenientem, vel si quiescant, quietem: verbi gr. Animalia pedata gressum: alata volatum: Expeda terrestria reptatum: aquatilia natatum. at ex positione Copernici corpora genere conuenientia, & quàm simillima summam in motu difformitatem, immò è diametro repugnantia haberent. Stellæ siquidè adeò inter se similes, in motu tamen omninò dissimiles, et toto celo repugnantes essent. aliqua earum, ut sex planetæ perpetuo motu rotantur: at sol, & fixæ omnes perpetuo immotæ: inter perpetuum vero motum, & perpetuam immobilitatē extrema repugnantia, ac oppositio. nihil tale in reliqua natura obseruatur: sed contrariū penitus; cū natura scil. similitudine aliquam semper motuū similitudinem iungi.

Quinto loco. Mira perturbatio, et confusio esset in systemate vniuersi, in eiusq. partium distributione ex Copernici hypothese. Nam inter celestia corpora immutabilia, & incorruptibilia secundum Aristotelem; immo, & secundum Tycho- nem (cuius authoritas) apud Kepler. saltem, multum ponderis habere debet: is in Epist. ad Rothm. celum vocat abstra- ctum, & diuinus, & incorruptibile. & Plato diuinum; immò Deū vocat in Epinomide; adeoq. & colendū ibi asserit. Inter corpora tamen tantæ nobilitatis, vt omniū fert confessio

4. Ratio princip.

5. Ratio.



etiam Copernici, qui illa in optima constituta ordinatione asserit, ab illisq. omnem inconstantiam & virtutis, & omnem disparitatem corporis remouet. Inter corpora tamen adeò pura, & ferè diuina; inter Veneris scilicet orbem, & Martis ponit Copernicus colliuiem omnium corruptibilium corporum, terræ, aquæ, aeris, & mistorum omnium. At quanto præstantior distributio, quanto conuenientior Architectæ naturæ; immò Architecto Deo sequestrare impura à puris mortalia ab immortalibus, vt reliquæ scholæ docent? quæ has impuras, & fluxas res in angusto orbis lunaris concavo contineri, inde non interrupta serie celestia attolli docent.

Sexto loco, & ultimo. Corruptibile, & dissipabile corpus perpetuo moueri motu, ac prorsus regulari abest ab omni verisimilitudine. Animalia dum suo ipsorum naturali motu feruntur, lassantur tamen, & quiete egent, unde instarent vires: at quid illorum motus cum terræ motu præ illis immenso, neq. vnico moueri ponitur terræ: sed tribus in diuersum abeuntibus, & distrahentibus quis asserere hæc posset præter addictos positioni, eiusq. iuratos defensores? at obijcient à me dissimulari responsionem Copernici, qui eidem

\* lib. I. c. 8. rationi his verbis occurrit. \* Verum si quispiam (inquit) volui terram opinetur, dicet vtique motum esse naturalem non violentum. quæ verò secundum naturam sunt, contrarios operantur effectus his, quæ secundum violentiam. quibus enim, vel impetus infertur dissolui necesse est, & diu subsistere nequeunt; quæ verò à natura fiunt recte se habent, & conseruantur in optima sua dispositione. Hac ille, at ratio nostra responsionem ipsa per se tollit: Animal enim est corpus naturale, &



non arte compaginatam eiusq; ingressus motus naturalis est cum sit ab anima adeoq; à principio intrinseco, & indito; lib. 7. c. h. lentus vera motus est cuius principium est extra nihil confe- c. 1. rente remota. Attamen si diutius protrahat animal eiusmo- di motū suum, defatigatur, & fatiscit, & si obstinatē mo- tum continuaret, concederet, et vsq; moreretur: mortis enim periculum à lassitudine rensua imminet etiam sequuta quie- te, ut docet Galenus de tuenda valetudine. In natura er- go vestigia undiq; occurrunt reprobantia sententiam Coper- nici, & nusquam suffragantia. Contra quā dicebat Keple- rus, qui tamen ne id gratis dicere videretur rationem affi- re quam considerare hic oportet est ergo. Difficilius est inquit acciden- pter modulū subiecti intēdere q̄ subiectū si- ne accide- te augere. Copernicus igitur verisimilius fa- cit, qui auget orbē stellarū fixarū absq; motu q̄ Ptolō- meus, qui auget motum fixarū immensa velocitate. Hec est Kepleri ratio, eius ipsius verbis explicata.

Keplerianis  
Ratio pro  
Copernico

Soluo rationem, & certe mirum est quā hic vir falla- tur, dum dicit præter modulum subiecti augeri accidens ex Ptolōmai hypatthesi, aliorumq; astrōnomorum à Copernico dissidentium, immo non nisi ex modulo subiecti, & ex eius auctione augetur motus velocitas: quod ita intelligemus. sume molam frumentariam, ponito hanc unicam rōuersionē conficere circa sui centrum interuallo 24. horarum, erit tar- dissimus motus. extende mente semidiametrum vsq; ad di- stantiam solarem, & eadem tarditate moueatur mola at- tamen extremum producta diametri punctum æquabit & e- locitatem solis. produc ad orbem fixarum æquabit extremitas producta semidiametri velocitate fixas, & motus idem

Solutio rati-  
ones.



qui in orbita molæ est tardissimus; unde auctio mobilitatis ex mobilis auctione nascitur. Rem à mola ad cælum transferamus. intelligamus semidiametrum orbis fixarum excogitemusq. partem eius à centro mundi signatam quanta est mola semidiameter, motus is, qui in octaua sphaera est, velocissimus erit; in partis signata extremitate tardissimus: at à magnitudine corporis, ut ex tardissimo velocissimus efficiatur, idem licet perseverans, assequitur. Ut sit velocitas non præter modulum subiecti: sed contra ex modulo, magnitudineque eius tota nascatur; multo secus quam Keplerus existimet.

3.  
Kepler.

Neo contradicant sanctiores disciplinae; modo non ad cuiuslibet privata arbitrii detorquatur: sed suo ex more æstimetur.

Claram.

Nunc nō licet nobis in cōtrouersia adducere quid sacra littera permittant, postquā Eccl. Catholica, Rom. edicto proposito, cavit, ne quis amplius positioni Coper. adhereat. Certe hypothesis, quæ ad tuenda solū phæn. excogitauit, et modestis verbis pp. fuit, serio iā, nimisq. ardenti studio defendebatur.

6.

Keplerus.

In schemate præmissio sit C. sol. HKO. orbis in quo tellus circumit D. locus nouæ stellæ prope Saturni ambitum, vel Saturni ipsius. Ex Prutenicis igitur videre est si Saturnus altissimo sui orbis loco, qui sit D. (quando decuplo abest eius, quo abest sol à terra) staret immobilis terra ex CD. linea, quæ solem Saturno coniungit, eiusque puncto K. ad extremum orbitæ suæ latus O. discedente parallaxim Saturni siue angulum CDO. fore circiter 6. gradus. at cum ne decimam quidem partem vnius gradus locum fidus mutauerit, angulumq. CDO. occupauerit hoc est ne sexagesimam quidem partem sex gr. necesse est altius hoc fidus esse

se



se quàm sexagecuplo distantia Saturniæ, & quia hæc decupla ad solarem; altius igitur quàm sexcentuplo solaris, vt ita CO. distantia solis à terra non æquet sexcētesimā ipsius CD. itaq. si 600. distantia solis à terra quilibet habens 1200. semid. terræ hoc est si septies centena, & viginti millia semid. terræ extendantur à tellure sursum in ætherem adhuc illo tam remoto loco potest contingere parallaxis sex minutorum.

Maiorem hic lapidem voluit Kepl. quam vt sit presentis Claram. moliminis. Certe si qua hic is iacit, solida sint, serid erit differentia inter Copernici, & reliquorum astronomorū hypothesim nedum phisica: sed etiam astronomica. Nam ex vno, & eodem loco duci veri loci lineam, & ex duob. plurimum differunt, magnamq. in astronomicis Thesisib. diuersitatem inducunt. Fateor meam ruditatem: non intelligo, qui fieri possit, vt non ex eodem loco ducantur omnium rerū veri loci lineæ, ut cum Ptolomeo omnes reliqui astronomi sentiunt, si nempe ex centro mundi, adeoq. à sole planetarum reliquorum vera loca æstimentur, cur non, & lunæ? secus enim accidet, ut maiorem parallaxim interdum sortiantur, quæ longius ab oculo distant, vt ex Kepl. hic Saturnus quàm luna quod est contra parallax. Theoriam à Ioan. Regiomontano\* demonstratā, et à nobis postremo auctā.\* Item si ex sole linea veri motus ducatur, quomodo sol parallax. pati poterit? quā tamē ex Copernico patitur: semper enim linea visus dum per solē transibit erit eadē cum linea veri loci, proindeq. cessabit omnis parall. sicuti nunc cum phenom. est in vertice. oportet ergo ex cetro terræ vera loca omnium stellarum, & phenomenon statuere sicuti Copernicus ex eo statuit solis, & lunæ loca vera.

\*In lib. de Cometis.

\*In 1. libro Antic.

Neg.



Neq. forte Copernicus dum commutationem Saturni, & reliquorum planetarum à sole deducit, est de vera, communiq. hac parallaxi exponendus: sed veluti eum interpretatur Magnus representat ea commutatione nobis anomaliam epicycli Ptolemaicam: at nomine commutationis appellavit ob imitationem, ut arbitror parallaxis; quia fit in ea triangulum contentum à linea ab oculo nostro ad solem, à linea ab oculo ad planetam, & à linea à planeta ad solem, quique angulus in ipso planeta figitur parallaxim nostram veram, & commutationem emulatur. hæc volui dicere intra positionem etiam Copernici. At expeditissima responsio mihi est. Viri viam, ac hypothesim à me non admitti, nec sine rationibus prævalidis quibus motum immotus terræ ab eo tributos confutavi. Cæterum tamen falsa ea hypothesi, etq. annexis refecatis restant, ob quæ in Copernico excellentiam ingenij, demonstrandi subtilitatem, atq. astronomicarum imaginationum fecunditatem admiremur. opus immortale conscripsit, ex quo sibi gloriam permansuram, cæteris in astronomica scientia maximam utilitatem peperit. Circumscribamus enim terræ motum, adhuc supersunt observationes diligentes, demonstrationes præclaræ, quæ in indagine scientiæ præstantissimæ, magno nobis esse possunt adiumento. Habeamus insigni Scriptori magnas gratias.



C A P V T XVIII.

Cæteræ rationes Kepleri adducuntur, & soluuntur rationes scilicet Phisicæ, &c.

**S**oluimus huc usq. rationes mathematicas, nunc solvamus Phisicas; inter quas erit etiam quarta mathematicarum supra\* adductarum, eiusq. in hunc locum reiecta ob causam postea assignatam\* fuit solutio: erunt etiam alie mathesim redolentes, quas inter scribendum sparsit eiusmodi est prima, quæ mox sequitur.

Cap. 13.

Cap. 14.

Prima ratio. Brengerus observavit Stellam dum oriretur, idem semper Horizontis punctum perstrinxisse; ergo in eodem semper parallelo, permansit ergo in octava sphaera; nempe caruisse illam omni parallaxi ex observatione adducta convincitur. erit ratio cathegoricè constructa.

Quodcunq. phenomenon ex eodem horizontis puncto semper oriri ab aliquo observatur, caret omni parallaxi; adeoq. scilicet est in octava sphaera.

Stella nova ex eodem horizontis puncto semper oriri ab aliquo observata est scilicet à Brengero.

Ergo stella nova caruit omni parallaxi, adeoq. fuit in octava sphaera.

Solvitur ratio negando maiorem. siquidem in quantumcunq. magna parallaxi modo phenomenon proprio motu destituatur ex eodem semper horizontis puncto orietur eidem observatori: nam locus phenomeni visus in eadem à vertice distantia eandem parallaxim retinet, ut inter locum verum

(qui



(qui idem semper perseverare ponitur ob phenomeni immobilitatem) & visum equalis semper arcus ad horizontem intercedat, proindeque idem horizontis punctum oriendo semper occupet. in figura parallaxis verticalis distantia visa angulus  $\angle A E$ . semper erit grad. 90. quare cum  $C E$ . distantia phenomeni à mundi centro eadem perseveret ex Hypothese immobilitatis erit parallaxis nempe angulus,  $A E C$ . equalis. ibidem semper pariter angulus  $\angle C E$ . veræ distantie equalis ex his colligetur. quod dicimus ex eodem semper horizontis puncto emersurum phenomenon demonstrationem non absolvo quòd figura indigeat, & nonnullorum interiectu. Ego vero hic festino ad finem. Et soluenti satis est falsum enunciare quod argumentator pro verò sumit, eamque indicare falsitatem.

**Ratio.**

Secunda ratio est ex immobilitate observata; nam si parallaxim obtinisset, exhibuisset aliquam apparentiam motus; est enim parallaxis motus, & translatio apparens. sublata autem parallaxi non potuit stella reponi inter planetas certe non infra planetas. roborat ratione asserendo parallaxes Iouis, & Saturni esse quidem insensibiles: attamen alijs argumentis persuaderi stellam supra illos fuisse, quæ tamè argumenta non affert.

**Solutio.**

At nō difficilis est ratio solutionis: distinguenda autem est ea consequentia (si phenomenon parallaxim obtinisset, aliquam motus apparentiam exhibuisset) in diuersis verticalibus, diuersaq; à vertice distantia uera est, at in iisdem verticalibus, & in equali à uertice distantia non est uera, cum nullo alio motu, quàm diurno mouetur. Ex.  $G R$ . in meridiano eque semper distabit à uertice, & equalem semper obtinebit parallaxim. idem erit cum fuerit in horizonte locus ui-

sus.



*Ius.* pariter enim tum distantia à vertice visa est sibi met  
 equalis semper: sed in intermedijs etiam verticalibus cum an-  
 guli azimuthales aequales fuerint, idem euenit. at facta colla-  
 tione inter diuersos verticales tum diuersa distantia à ver-  
 tice apparebit, atque in remotioribus à meridiano verticali-  
 bus, quā pro pportione maior; nisi tamē refractionis subtra-  
 ctio parallaxis auctiōnem compensauerit. quod interdum fie-  
 ri iam monstrauius. At Kepleri aliorumque, stellæ huius  
 obseruatorum non ea fuit diligentia, vt collatis obseruatiōni-  
 bus distantiarum stellæ à vertice in diuersis verticalibus  
 ostēderint eas nō auctas ultra quā ratio maiorum angulo-  
 rum azimuthalium poscebat. Id ne tentarunt, quidem. oportu-  
 iisset autem eos varijs horis obseruasse stellam, atque di-  
 stantiarum à vertice notaſſe varietatem quod præstitit in-  
 terdum Tycho vt supra in secūdo libro huius partis secun-  
 da retulimus. at hi nedum dimiserunt horis diuersis obserua-  
 re, habitasq. cōferre obseruationes; sed ne horas quidem nota-  
 runt obseruationum, quas prodidere. Hac de consequentia: at  
 est quoq. falsum assumptū. nullam scil. apparentiam mutatio-  
 nis locorū factam esse immō, ex eorū ipsorum obseruationib.  
 dum pro veris illæ suscipiantur, satis magnam nos ope trian-  
 gulorum deduximus: cum variasse longitudinem ac latitudi-  
 nem stellæ vespertinæ, ac matutinæ, ostenderimus. duo, quæ  
 sequūtur argumēta phisicā ipse vocat. sūt 3. itaq. et 4. ratio.

Tertia ratio. stella fuit immota; toto. n. tēpore durationis  
 stetit in eodē loco sub fixis. ergo stella fuit in octaua Sphæra.

Hæc ratio, vt ex parallaxi procedit inferendo scil. caren-  
 tiam parallaxis ex immobilitate, est mathematica, estq. eadē  
 fermē cū secunda huius capituli; idest cum proxima precedēte



et vero ex immobilitate colligitur locus, & orbis quod scilicet oporteat fuisse in orbe omni sensibili motu præterquam diurno destituito, atque idcirco concludatur fuisse in orbe fixarum est physicoterò ratio. Vel si exactius loqui velimus est eadem ratio, quæ prior: sed alio prosyllogismo, atq. naturali confirmata: quamobrem ego quoq. hanc à proxima seiunxi. soluitur hæc verò tum ratione antecedentis, quod non est satis firmiter probatum: tum & præcipuè ratione consequentiæ cui iam institi, dum simili argumento de Stella anni 1572.\* respondit. illuc remitto legentes.

\*lib. 2. huius partis cap. 2.

4. Ratio.

Quarta Ratio. Est ex lumine, & scintillatione rapidissima luminis, estq. summa.

Omne phenomenon maxima claritate splendens, & rapidissima scintillatione luminis micans est inter fixas.

Stella anni 1604. maxima claritate splenduit, & rapidissima scintillatione luminis micuit.

Ergo Stella anni 1604. fuit inter fixas.

Solutio, lib. 2. huius secundæ part. cap. 2.

Satis, superq. solui argumentum hoc ipsam supra\* de Stella anni 1572. ubi dixi, & declaravi nihil certi ibi demonstratum à Tychone, ex quo constet scintillare solum lumen in distantia fixarum: at forte demonstravit Keplerus. nihil minus. audiamus eius ipsius testimonium Cap. 18. ubi hanc contemplationem multo apparatu aggreditur, & prosequitur. hæc ibidemum verba profert. An ergo hæc est in fixis causa scintillandi, quæ nostris faculis causat eiusmodi alios, atq. alios radios? nescio. Hæc Keplerus, qui si nescit, non potest etiam, & non debet afferre argumentum ex scintillatione quasi certum, & necessario concludens stellam fuisse in octava sphaera. Quousq. non constat causa cur res  
scin-

scintillent, eousque non constat utrum sola corpora lumino-  
sa in octavo orbe existentia scintillent: an etiam inferiora lu-  
mina, ac nostratia eand. affectionem, motitationemq. & eius  
causam participant. præsertim cum faces eminus noctu colu-  
centes scintillare appareant veluti superius quoq. monui.

Has easdem ferme rationes adduxerunt etiam Michael Co-  
gnetus, & Paulus Arnerius, qui caelestem nedum eam stel-  
lam faciunt: se inter fixas collocant: rationes autem easdē  
afferunt. Quod nullam sensibilem parallaxim obtinuit.

Michaelis  
Cogneti,  
& Pauli Ar-  
nerij ratio-  
nes.

Quod nullum proprium motum distinctum à communi motu  
stellarum fixarum habuit. Quod rapidissima radiorum vi-  
bratione scintillavit. Quod luce splendentissima, lumineque  
purissimo corruscavit. quas rationes, & easdem esse cum ad-  
ductis à Keplero, & à prioribus; & istem patere solutioni-  
bus, quas iam attulimus tum in secundo lib. \* de stella anni

\* scilicet 2. lib.  
huius 2. p.  
cap. 2.

72. tum Cap. 14. huius lib. & perscrutatus adhuc cap 15  
16. 17. Easdem porrò rationes repetiere quicunq. postea  
stellam hanc commemoravere, atque caelestem fecere. qui etiā  
ex aliorum autoritate, non sua demonstratione stellā caruis-  
se parallaxi asseruerunt, inter quos est P. I. s. ph. Blancanus  
in lib. de sphaera \* post cuius libri editionem nostrum Antity-  
chonem vidit, nec vir humanissimus spreuit; licet susceptis  
ab eo hypòthesibus plurimam contrarium.

\* pag. 350.



## CAPVT XIX.

Stellam Anni 1604. fuisse sublunarem, ex obseruationibus ipsius Kepleri, & alijs quas adducit.

**H**ucusq. rationibus Kepleri, aliorumq. respondi, quę præsertim ducebantur ex obseruationibus propositę stellę. soluimus eas, ut constet iam nequaquā ab illis efficaciter concludi, sedem stellę cęlestem fuisse, quod cum Keplero multi contendebant. Verum multo planius, ac plenius veritati consultum erit, si ostendimus ex iisdem obseruationibus contrarium demonstrari, phenomenon nempe illud fuisse sublunare. cuius rei demonstratio erit ex retortione ferme rationum contrariarū, quam retorsionem sum supra non semel pollicitus. Sit ergo prima ratio ex differentia latitudinis visę stellę matutina, & vespertinę estq. retortio primę rationis Kepleri.

prima Ratio.

\*c.6. prop. tertia.

Vidimus itaq. differentiam visam latitudinis stellę cum matutina, & vespertina fuit vno modo extitisse ex trigonometria gr. 2. 26. alio modo emersisse min. 50. 59. scilicet minut. 51. proximè. demonstrauius verò in Antitych. siue in prima parte huius operis\* parallaxem verticalem esse maiorem parallaxi latitudinis eius assecla, cum verticalis non fuerit idem cum circulo latitudinis quod non accidebat in obseruationibus à Kepler. memoratis, & in calculis è nobis ductis. Quare tum parallaxis verticalis maior fuit parallaxi latitudinis proculdubio. id addo differentiam parallaxium visarum esse quoq. maiorem differentia inter visas lati-

Latitudines . tum vero solum esse equales cum circulus lati-  
tud. idem fuerit cum verticali\* fit hinc, ut differentia visa-  
rum latitudinum nunquam sit maior differentia parallaxiū  
verticalium; suscipio ergo minorem differentiam latitud. visa-  
rum minut: 51. at faciamus etiam solum min. 50. tantam  
facio tum differentiam parallaxium verticaliū, cum potue-  
rit esse maior: at minor nequaquam. traduco autem indagi-  
nem ex ea differentia ad parallaxim verticalem. His pro-  
positionibus premissis .ex Ioan. Dee, quarum erit etiam in-  
fragmento in suppl. Antit. in examine rationum Snellij. \*li. 2. c. 36.

Propositio Prima.

Vt sinus complementorum altitudinum visarū inter se,  
ita sinus parallaxium verticalium ad illas altitudines inter  
se. supponitur autem phenomenon in diuerso recessu à ver-  
tice eandem retinere distantiam à centro terræ.

Sit arcus verticalis  $OI$ . in cuius plano circulus terræ in  
quo  $E$ . habitatio proposita, ac visus; punctum  $O$ . Zenith.  
 $V$ . altitudo humilior phenomenon.  $I$ . altitudo sublimior: du-  
canturq.  $AV$ .  $AI$ .  $EV$ .  $EI$ . supponuntur vero  $AV$ .  $AI$ . di-  
stantiæ stellæ, seu phenomenon à centro equales. Dicitur er-  
go esse ut sinus anguli  $OE V$ . altitudinis visæ humilioris ad  
sinum anguli  $O E I$ . altitudinis visæ sublimioris, ita sinum  
anguli  $A V E$ . parallaxis ad humiliorem altitudinem ad sinum  
anguli  $A I E$ . parallaxis ad altitudinem sublimiorem. In trian-  
gulo enim rectilineo  $AEV$  est ut latus  $AV$ . ad latus  $AE$ . ita  
sinus anguli oppositi  $AEV$ . ad sinum anguli oppositi  $AVE$  \*  
sin. vero anguli  $AEV$ . idem est sinus anguli deinceps\*  $VEO$   
est itaq. sin. anguli  $VEO$ . compl. altit. in  $V$  ad sin. ang. paralla-  
xis ad eundem locū scil. ang.  $AVE$ . ut latus  $AV$ . ad  $AE$ . cō.

Hæc figu-  
ra in calcē  
libri.

complemēti

\*prop. 1.  
triang. re-  
ctil. Clau.  
\*ex defin.  
sin. Clau.

vero



# 494 De tribus nouis Stellis

Verò sint  $AV$ .  $AI$ . æquales, &  $AE$ . semidiameter terræ communis, eadem est proportio  $AV$ . ad  $AE$ . quæ est  $AI$ . ad  $AE$ . &  $AI$ . ad  $AE$ . est vt sinus anguli  $AEI$ . proindeque anguli deinceps  $IEO$ . ad sinum anguli  $AIE$ . ergo ex undecima prop. V. repetita eadem est proportio sinus anguli  $OEI$ . compl. altit. humil. ad sinum anguli  $AVE$ . suæ parallaxis, quæ sinus anguli  $OEI$ . compl. altit. sublim. ad suam parallaxim  $AIE$ . permutando itaque sinus compl.  $OEI$ . ad sinum compl.  $IEI$ . altitudinum ita sinus anguli  $AVE$ . ad sinum anguli  $AIE$ . parallaxium. quod erat demonstrandum.

## Propositio Secunda.

Datis duabus altitudinibus seu datis distantijs verticalibus, quæ sunt complementa altitudinum, & data differentia parallaxium verticalium, quæ ad eas altitudines fiunt, dabitur etiam utraque parallaxis singillatim.

Sint due parallaxes  $CB$ .  $BD$ . in arcu verticali  $CD$ . cuius centrum  $A$  sitq. differentia data dictarum parallaxium arcus  $EB$ . ducatur chorda  $CD$ . quam secet in  $I$ . semid.  $AB$  & quoniam tantur altitudines, ad quas fiunt ignotæ parallaxes  $CB$ .  $BD$ . a leq. altitudinum complementa: proinde si

\* prop. I. nus eorundem complementorum tantur, erit etiam data\* pro  
Datorum. portio dictorum sin. at sunt illi sinus inter se vt sin. paral  
\* prop. præ laxium  $CB$ .  $BD$ . inter se, & proportio sin. arcus  $CB$ . ad si-  
ced num arcus  $BD$ . est proportio\*  $CI$ . (ad)  $ID$  erit ergo data pro  
\* mag. cō portio\* rectæ  $CI$ . (ad)  $ID$ . Quoniam vero est arcus  $EB$ . dif-  
par. c 12 ferentia parallaxium  $CB$ .  $BD$ . reliquis  $CE$ . erit æqualis ar-  
\* ex 1. def. cu  $BD$ . quocirca ducto  $EB$ . bifariam in  $F$ . erunt arcus  $CF$   
Dat.  $FD$ \* æquales bifariamq. in  $F$ . diuidetur totus arcus  $CD$ .  
com. net. 2 ducta itaq.  $AF$ . secabit bifariam, & ad angulos rectos  $CD$ .  
elem. fecer



Jecet in G. Quoniam ergo data est proportio CI. (ad) ID. dabitur etiam componendo proportio totius CD. ad utramlibet  
 \* CI.ID. & dimidia pariter \* C G. ad CI. & dividendo, \* prop. 6.  
 proportio GI. ad GC. data\* erit. est vero data differentia Dat.  
 EB. parallaxium, & eius dimidium FB. proindeq. angulus FAB. in triangulo itaq. rectangulo AGI. datus erit angulus acutus GAI. & quoniam posito sinu toto AG. est GI. tangens anguli GAI. erit GI. data in partibus quarum AG. est sin. totus. estq. data prop. GI. ad CG. ergo dabitur in  
 iisdem partibus in quibus GI. tangens, recta\* GC. verum defin. tan-  
 quoniam posito itidem AG. sinu toto est GC. tangens anguli gen. Clau.  
 GAC. in triangulo rectangulo AGC. dabitur ergo tangens \* 1. prop.  
 dicti anguli proindeq. angulus CAG. adeoq. arcus CF. dimidium summae ambarum parallaxium, & datur FB. dabitur ergo tota parallaxis BC. à qua si detrahamus differenti-  
 à datā BE. restabit CE. hoc est BD. reliqua parallaxis;  
 utraq. ergo parallaxis singillatim dabitur. quod demon-  
 strandum proponebatur.

Corellarium.

Est ergo ut GI. ad GC. scilicet ut differentia inter dimidium aggregati duorum sinuum, seu terminorū proportionis eorum, & alterutrum sinum, vel alterutrum terminum proportionis. ad idem dimidium aggregati terminorum proportionis sinuumuè, ita tangens anguli, vel arcus dimidia differentie datæ parallaxium ad tangentem dimidij aggregati ambarum parallaxium.

Prop. tertia Probl. 1.

Ex data differentia parallaxium minut. 50. & datis distantijs verticalibus minore quidem gr. 56. 47. 50. maiore grad.



gr. 83.5.47. Inuestigare parallaxes tum singillatim ambas.

Ex premissa facilis indago. sunt sinus arcuum. 83. 5. 47. & 56. 47. 50. huius quidem 83674. illius vero, 99274. quorum differentia 15600. aggregatum uerò amborum sinuum est 182948. cuius dimidium est 91474. erit itaque in premissa figura IG. ad G C. ut 15600. ad 91474. & angulus GAI. dimidium differentie data est minut. 25. quocirca GI. eius tangens (posito AG. sinu toto) erit in partibus, quarum AG. est 100000. erit inquam 727. & quarum partium GI. est 15600. earum erat GC. 91474. quarum ergo GI. est 727. earum erit GC. ex regula aurea 4263. proximè, cuius tangentis angul. FAC. est gra. 2. 26. adiectoque angulo GAI. minut. 25. erit totus angulus CAI. nempe parallaxis CB. grad. 2. 51. ex eaque detracta differentia CE. grad. 0. 50. restabit parallaxis, altera BD. gra. 2. 1. in distantia ergo verticali 83.5.47. parallaxis verticalis fuisset ad minimum grad. 2. 51. & in distantia grad. 56. 47. 50. fuisset grad. 2. 1. quæ querebantur.

#### Propositio Quarta Problema Secundum.

Inuestigare ex eiusmodi parallaxibus distantiam phaenomeni à centro.

Reposita figura parallaxis verticalis erit itaque primo angulus LAE. grad. 83. 5. 47. & angulus AEC. grad. 2. 51. cuius sin 4972. sicut sinus anguli ZAE. & anguli iidem deinceps CAE. est. 99274. Estque ut sinus anguli AEC. ad sinum anguli CAE. quare ex regula aurea ut in subiecta figura earum CA. est 1. earum partium CE. erit. 20. proximè tot scilicet semid. terre abfuisset phaenomenon à centro terræ. infra nempe lunam multis myriadibus. ex

alte-

*Altera parallaxi proueniret distantia circiter 24. semid. terre  
semper tamen multum infra lunam.*

*Ex prima parallaxi regula aurea.*

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	
4972.	99274.	1	$19. \frac{4806}{4972}$	idest 20.

*proximè.*

*Ex secunda parallaxi, ac minore.*

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.	
3519.	83674.	1.	$23. \frac{2737}{3519}$	idest 24.

*proximè.*

*Ratio secunda ex differentiis positis à Kepl. ipso inter  
observationes Ostfrisianas, & suas.*

*Secundo loco probo stellam rursus fuisse sublunarem ex  
differentiis positis à Keplero ipso inter locum visum Praga,  
& locum visum in Ostfrisia, estq. retortio secunda ratio-  
nis Kepleri, quam supra innui Cap. 16. num. 4. est itaque  
retortio.*

*Si stella fuisset in orbe lunari in distantia à Verticibus  
Kepleri Praga, & Fabritij in Ostfrisia differentia inter ob-  
servationes fuisset minut 1. 38. ut nos demonstraui-  
mus pro minut. 5. 6. quæ ponit: sed falso Keplerus, ut ostensum  
num. ibi 3. in Problemate.*

*At differentia inter observationes Kepleri, & Fabritij  
in dictis à Verticibus distantis fuit maior, quam minut. 1.  
38. ex relatione ipsa Kepleri dicto. num. 4.*

*Ergo stella fuit infra lunam. Supponitur scilicet quorū  
visa differentia est maior cæteris paribus ea esse propiora ter-  
re centro.*



Ratio, ac retortio eadem efficacior reddita ex  
rerum principijs.

\*Cap. 5.  
Ratio, & retortio proxima ex verbis potius Kepleri processit: at nunc ducamus ex re ipsa. repeto ergo ex cap. 12. probl. 11. in Corell. differentiā inter latitudines visas Praga, & in Ostfrisia fuisse min 53. 31. & differentiam inter longitudes visas fuisse minut. 53. 45. conferendo scil. observationes, ut par est matutinas cum matutinis. Hic (si exactam illam methodum, quam in 3. Antitych. \* & in 2. lib. huius 2. partis, adhibeamus) longe sublunaris deducetur stella. cum enim in 3. Antitych. ex differentia longitudinum visarum minut. 15. & latitud. minut. 14. cometam demonstraverimus multum infra lunam; nunc cum differentia longitud. sit min. 53. 45. latid. min. 53. 31. quanto magis id accidet? at declino prolixitatem illam calculi, & contentus sum hac commemoratione, atq. collatione maiorum nūc multo differentiarum, quam tum fuerint. ex quo fit, multo magis sublunarem hanc stellam, quam fuerit tum ille cometa, deductum iri: at aliter adhuc.

Ut facilius itaq. & expeditior calculus substituatur redit  
co ad meridianum differentiam latitudinum: at facta superabundanti subtractione. nempe quæ erat minut. 53. 45. facio in meridiano solum min. 5. 40. circiter nempe. decimam partem. multo sane minus ea differentia contrahetur: at in fauorē contrarie positionis plus in se minuamus; reducetur indagatio ad cap. 13. libri antecedentis. cuius itaq. repetita figura sit B. habitatio Fabritij in Ostfrisia D. Praga arcus BD latitudinis locorum grad. 6. C. stella angulus BCD. min. 5. 40. quaeritur quanta sit AC. distantia stellæ à centro. poni-

tur



est autem distantia visa stellæ à vertice Fabritij scil. ang.  $EB C$ . gr. 77. 11. angulus autem  $FDC$ . distantia eiusdem visa à vertice Praga grad. 71. 11. erit itaq. angulus  $AB C$ . gr. 102. 49. cumq. angulus  $BAD$ . sit gr. 6. erit  $ABD$  gr. 8. 7. qui detractus ex g. 102. 49. relinquit angulum  $CBD$ . gr. 15. 49. estq. angulus  $BCD$ . g. 0. 5. 40. reliquus ergo  $BDC$ . erit reliquorū ad duos rectos g. 164. 5. 20 erunt itaq. dictorum angulorum sinus iuxta subiectum Schema.

	} $BDC$ . grad. 164. 5. 20 }	} 27415.
Angulorum }	} $BCD$ . grad. 0. 5. 40. }	} sinus. }
	} $DBC$ . grad. 15. 49. 0. }	} 27256.

Et quoniam latera inter se sunt, ut sinus oppositorum angulorum, erit  $BD$ . ad  $BC$ . ut 165. ad 27415. colligetur vero  $BD$ . in triangulo  $BAD$ . notorum laterum mill. 318. proxime quorum  $AB$ . est 3035. erit itaq. ex regula aurea  $BC$ . eorundem 52856. at est eorundem  $AB$ . 3035. erunt ergo duæ  $AB$ .  $BC$ . simul mill. 55885. at duabus illis simul sumptis minor est  $AC$ . tertium latus trianguli  $ABC$ . est ergo  $AC$ . minor mill. 55885. hoc est erit circiter semid. 18. terræ multum ergo infra lunam. Et si faciamus differentiā parallaxium, Et locorum solum quattuor minut. angulum nempe  $BCD$ . adhuc ostendetur sublunaris stellæ; erit enim  $AC$ . minor milliarijs 77754. nempe sumpt. terræ 26. adhuc ergo sublunam edam ex Kepleri; & Copernici; sed etiam ex Ptolomei dimensione. Possit etiam retorqueri ratio tertia applicatio scilicet rationis viæ Copernicana; nam concludit Kepl. longe supra Saturnam stellam elevatam: at contra ex viri datis concludetur eam necessario fuisse in ære quiescente infra Martem: tria enim ponit ex quibus id necessario infera-



# 500 De tribus nouis Stellis

Author se  
ipsum cor-  
rigit.

tur, primum est stellas, quæ in octaua sphaera sunt solum secundorum nouem parallaxim pati. Secundum est stellam nouam duorum minorum parallaxi obnoxiam fuisse. Tertium est stellam eandem immotam fuisse ab omni motu præterquam à motu fixarum. ex his iunctis colligitur, neq. stellam fuisse in orbe fixarum; cum maiorem multo nouem secundis parallaxim habuerit: neq. in orbe Saturni, aut Martis, aut motus annui, aut Veneris, Mercurijue ob immobilitatem restat ergo ut fuerit in orbe immoto infra octauam sphaeram, qui solus est in Copernici via aer quietus infra Martem. At neq. hoc recte dictum est: non in aere quiescit: sed in aere qui cum terra rapitur; immo à terra ponenda stella, idq. ratio concludit. aer enim, quietus non videtur ullo moveri motu: at stella tum diurno, tum fixarum motu vertebatur: motibus ergo iisdem, qui terræ cōueniunt, moueri eā oportebat; in aere ergo terræ motus amulante, et sequente ponere eā vis rationis cogit. corroborant retortionem hanc calculi nostri ex Keplerianis obseruationibus, ac alijs ab eo laudatis ducti ope trigonometrica, qui maiorem multo parallaxim, quàm duorum minorum continent.

## C A P V T X X.

Reliqua pars capitis xv. Kepleri adducitur, in qua aduersus Antonium Laurentinum inuehitur, cuius etiam errores Author notat.

**S**Eposui in hoc caput censuram Kepleri, vel inuectiuā potius in Antonium Laurentinum, cuius in mathematicis tarditatem non satis pro meritis acerrimus aliquis repre-



reprehensor exagitat. Scripsit Laurentinus, & Italice de noua hac stella anni 1604. & Latine contra mathematicos de rebus celestibus. in vtroq. libro palmarios errores pro diuinitus inuentis iactat; seq. deridiculum, vel lenioribus Mathematicis prebet. Ad integritatem examinis cap. 15. Kepleri pertinebat hanc quoque partem subijcere, in qua referenda eandem, quam in superioribus, dialogi formam retinebo.

Atq. hoc loco quid ego dicam; immo quid non dicam de miserabili conditione nostri temporis? 1.  
Kepler.

Deflenda sanè est multorum his seculis mathematicarum Claram. conditio, qui deserta exquisita illa methodo, quæ per accuratas descriptiones procedit, per contextasque demonstrationes ex propositionib. per se notis, vel ad indemonstrabiles reducis nunquam deflectens ex orbita; aliqui descriptiones committunt: aliqui solis descriptionibus contenti nullam adiungunt demonstrationem: aliqui pseudographas, rationes pro demonstrationibus subijciunt: aliqui probabilibus argumentis acquiescunt, inter quos non semel Keplerus est.

In tanta luce doctrinæ de parallaxibus.

2.  
Kepler.  
Claram.

Lux sane est tanta, ut ipsa per se potuerit illuminare tenebras Laurentini si aperire illi mentem vana præsumptione occlusam valuisset. Attamen perseueraſſe adhuc in hoc ipso parallaxium negotio tantum caligamus, quæ potuerit inuoluere cum Tychoe multos Scriptores, inter quos Keplerum, ex superioribus libris satis constat.

Tanto consensu Philosophorum cum Mathematicis 3.  
Kepler.

At quos his philosophos appellat? num philosophiã accipit, Claram.

ut.



ut includit cum naturali, & transnaturali etiam mathematicam? at ita mathematicam cum se ipsa conuenire diceret. num igitur accipit philosophiam, ut à mathematicis seiungitur? sed quibus medijs ita capta philosophia conclusionē mathematicam attinget? studio itaq. & professione (arbitror) non cognitione distinguit. Ammonius, & ceteri, qui ex parallaxi redarguunt de galaxia Aristotelem, sunt philosophi: at qui astronomiam scribunt, aut aliquam eiusmodi tractationem sunt mathematici, ut Tycho in suis progymnasmatibus, & hic auctor in suis operibus. Vtrumq. Scriptorum genus in hoc consentit quòd ex parallaxi desumatur distantia phaenomeni à centro contra quàm sentiat Laurentinus.

4.  
Keplerus.

Existere tum aliquem non plebeium: sed philosophum, Medicis libellis clarum, excellentissimumq. virum idq. non in barbara aliqua Natione: sed in Italia. non in obliuione eius angulo: sed Paduæ, in tanta doctissimorum hominum frequentia, tanto Europæ cōcursu.

Claram.

ad laudem gentis, & Civitatis meę olim altricis libentissimè admitto. laudes hominis in philosophia (credo) naturali, & medicina (cum non viderim eius opera) non possum improbare aut approbare. non probo tamen eum Philosophum, qui intra philosophiæ amplitudinem turpissimè labatur, atq. pro inuentis præclarissimis ridiculos errores suscipiat ipse primò, deinde alijs venditet.

5.  
Keplerus.

Non qui dubitet, sed qui apertè contradicat; non qui fateatur ingenij imbecillitatem, exercitationisue defectum, & schematum mathematicorū insolentiā, sed qui omnem hanc eruditionem præferat, & tamē contra hanc doctrinam disertis, & perspicuis verbis à

se ex-



se explicatam (nisi forte mathematicus aliquis auctore longe doctior hactenus manum illi direxit) argumentis pudendis insurgat.

*Liber latinus contra Mathematicos ad meas manus non Claram. peruenit: de illo itaq. ex Kepleri testimonio iudico: sed Italicus de stella anni 1604. peruenit, in quo pudendus error rationibus utitur. in sequenti capite aliquas res referam, & expendam.*

Abusus auctoritate, & celebritate nominis sibi arrogat, & confusus solitudine à viris mathematicarum peritis ausus est affirmare decimam partem in doctrina parallapseon. Ignoscite gratias, hæc plane vox est excellentissimi viri, non ita casu nimirum dicturus erat parallaxeon.

*Salsè reprehendit infantiam hominis in voce parallapsis, Claram. qua etiam utitur interdum in Italico libro, non semel parallapse pro parallasse dicendo. credo ego facile idem, quod Keplerus, hunc hominem quasiuisse de aliquo perito Mathematicarum cognitionem parallaxis, qui vel ipsum deluserit, vel supinè hominè supinum docuerit. quid si non omnia, quæ is dixit, vel non quomodo is dixit, hic intellexit? eiusmodi ad alienam doctrinam confugium mihi suadet, quod mihi olim contigit. sermocinator quidam postridiè sermonem habiturus (incidebat autè occasio quædam de stellis) me adiuit, seq. rudè fassus totius astronomiæ de stellis à me quæsivit, quæ ad rem tum essent. ego illi, & planetas à fixis distinxi, & planetas numeravi: magnitudines præterea stellarum circumscripsi, & nonnulla eiusmodi alia. postera die sermoni interfui, audiuiq. hominè tam memoriter, præterea, & confidenter, quæ nuper.*



nuper didicerat protulisse, ut ego ipse existimaturus fu-  
rim illum versatum astronomum, nisi doctrina ortum optime  
nouissem. At in rerum cortice perstitit documentum meum:  
sed si ad arcana penetraſſet astronomica, non dubito quin ali-  
qua excidissent ex eius memoria; aliqua nouitius discipulus  
peruertisset. Audi aliud. Ioannes Ciampolius à secretis nunc  
VRBANI VIII. Summi Pontificis, & proximè  
GREGORII XV. mihi dixit, fuisse Philosophum  
Patauij celebrem, qui Galileum Galileum tum mathemati-  
cas ibi profitentem interrogauerit quidnam eſſet parallaxis;  
velle enim se illam scriptis confutare. risit vir ille solertis-  
simus propositum hominis, qui iam decreuerit confutare, quod  
non dum intellexerat verum eſſet an falsum. quam quæso  
credimus doctrinam traditurum rudi ad ea homini, & de-  
ridiculū in petitione se præbenti? certè (arbitror) ridiculam.

7.  
Kepler.

Si difficilem hanc doctrinam dixisset, si negasset a-  
stronomos extra erroris aleam ad vnum, vel duo scru-  
pula venire, fallurus eram ego quoq. nunc vero quid  
garrit logodædalus? quid garriat, parum interest; quor-  
sum vero pertineat eius garritus videte. Negat eſſe  
possibile astronomis ex doctrina parallaxeon de hoc  
pronunciare. Vtrum stella sub luna fuerit: negat igi-  
tur obseruationes mathematicorum intra  $52 \div$  mi-  
nuta certas eſſe. nimirum omnes mathematicos Ger-  
manos Crabbi nostri; omnes Italos sui similes putat.

Claram.

Negare ex parallaxi, cum verè sumpta fuerit, constiterit-  
que præterea, vel vera phenomeni distantia à vertice, vel  
visa, cognosci distantiam phenomeni à centro est stulta nega-  
tio (excipio phenomēna in sola emphasi reposita) negatur e-

rim

nim tum datis tribus trianguli recti linei angulis, et dato uno ex lateribus cognosci posse reliqua duo latera necessaria indagine, & deductione, quod nemo sanus negauerit. Hanc tamen negationem non videtur nunc tribuere Laurentino Keplerus sed aliam. non posse scil. parallax. m. observari. ad quam negationem astruendā quā leuia fundamēta adhibeat Laurentinus idem, mox intelligemus. Crabbum, quem parui adeo facit Kepl. non novi ex aliquo eius scripto. Interim observationes Kepleri, quae trutina trigonometrica examinata nunquā stellam in eodem exhibent loco fauerent potius Crabbo, qui aliquem stellae motum, quam keplero, qui nullum tribuit.

Quid ad hæc vos Italici Clavi, Vbalde. Magine Gailee Getalde, Rubee, ceteriq. quā plurimi? quid Sabau de Chrestine? quid Galli ceteri, in quorum patria excusus est alter Itali huius libellus, idē agēs latino idiomate? cur ad hoc tantum dedecus tanta cum patientia conuiuetis? an verum ego suspicor, nugas has indignas putatis, quas publicè refellatis.

Brevi pro Italicis. nemo hunc in albo mathematicorum reposuit. Utque sciat Keplerus scriptum hominis Italicum derisit Italus opere conscripto lingua rustica parauina facetissime: quasi indigna eius ruditās esset, quae lingua alia quam rustica reprehenderetur, immò deluderetur potius. Interim rectè coniectat à nostratibus mathematicis, & (credo) à gallis contemptum esse hominis in aliena irrupentis puerilem conatum. Ego quoque non meminissē eius mateomathesis nisi Kepleri locus me provocasset, immo fermè coegisset dum iam proposueram integrum caput eius decimum quintum recensere.

8.  
Keplerus.

Claram.



9.  
Keplerus.

Sed plane est ridicula ratio Philosophi. Audiuit fortassis à mathematicis in doctrina parallaxium venire centrum lunæ, siderisque in considerationem, ipse intelligens illud centrum, quod est intus, & in corpore, exultat gaudio, quòd oblatum sibi putet offugium negat quippe illud centrum videri posse. Indignum hic ipsi respondere coram mathematicis. sed quid si alius est ab hoc cæco magistro dementatus? Ei dico astronomes loqui de centro visibili rei visibilis quantitate visibili præditæ, quod nō opus est se ipse cerni: sed extremis visis, & mensuratis ipsum quoque æstimatur; sic enim solent astronomi. primo altitudinem observant summi marginis de luna de minimi. tum differentie semissæ adijciunt minori ut habeant medij, seu cætri altitudinem. ut si summi altitudo sit 50.44. imi 50.12. differentie 32. dimidium 16. hoc additum ad 50.12. efficit 50.28. atque centri dicunt altitudinem visi per extrema, non per se.

Claram.

Vni ex rationibus Laurentini respondet Keplerus, & rectè; ita enim procedunt dum summa diligentia et tunc observatores: at in media diligentia, non summa collineant medium punctum apparentis disci lunaris, solarisue, & hoc satis est: etiam si centrum ipsum non perspicitur ad obtinendum ex observatione angulum et isæ distantie. reposita figura parallaxis verticalis sit in E. loco phænomeni centrū sphaeræ NMO. ut rectæ AN. AO. sint rectæ à puncto A. contingentes sphaeram. sit vero M. medium punctum arcus NMO. discus apparens est \*circulus circa diametrum MO. & puncta globositatis NMO. omnia videbuntur in recta MO. atque

\*Elicitur  
ex 3. prop.  
operis mei  
de varietate  
te lunæ.

pun.



\* 22. Opt.  
Eucl.

\*Corell ad  
pen. 3. ele-  
men. Cam  
pani.

\* prop 19.  
3 elem.  
\* 8 primie  
lem.

4. prop. pri  
mi elem.

\* Corell. pri  
ma prop. 3  
elem.

prop. 1.  
ex prop. 6.  
einf. sphar  
The d.



parallaxis etiam si ipse efficiatur, & consistat ad punctum E. nequaquam expositum, ac patens oculis. elicitue hinc cur tum in summa diligentia à Kepl. descripta, tum in mediocri nihil referat ad obtinendam veram parallaxis cognitionem; etiam si centrum E. sub oculos non cadat.

10.  
Kepler.

Sed quid immoror hisce cū videam ignorare hominem quid sit obseruatio astronomorum, nedum vt vnquam ipse obseruauerit? negat enim solis centrū posse videri nisi aquilinis oculis: at cum ipse hisce careat sequitur solem nunquam ab ipso esse obseruatum. talem hominem non decuit in Paduano cœtu docere ea, quæ somniat de stella noua, & ceteris astronomis: sed discere à doctissimo cœtu, quæ hæcenus ignorauit.

Claram.

Nihil difficilius est, quam nosse se ipsum, à qua cognitione longissime absuit Laurentinus; dum deceptionem ipse suam in mathematicis pro excellentissima scientia habuit. ex prauæ dispositionis ignorantia, vt scholæ vocant, pudendi eius errores profluxere. ac possunt etiam mathematicas solidè professi in magnos et ipsi errores incidere, dum intentam, & diligentem speculationem abijciunt; dumque metodum geometricam deserentes in laxam, & probabilem delabuntur. Da mihi mathematicum probè doctum, qui tamen in rerum aliquarum indagine negligenter versetur, descriptionem dimittat, ad exquisitam demonstrationem non anritatur. propositionum assumptarum veritatem diligentissime non penset; sint ne in vniuersum veræ, omnibus ne propositionis casibus aptentur; hunc labi facile est, nisi necessarium. quod mihi contigit, de alijs credo, quæ in adytis ardua alicuius

ius mathematicæ inquisitionis prima fronte occurrerunt sepe falsa fuere. Eum confusa considerationis errorem diligens postea perscrutatio aperuit, & emendauit. certe mathematica defixum obtutum exposcunt; non nisi intentis, & nusquam deflecentibus oculis eorum plerunque subtilitas percipitur. ab eiusmodi diligentia non semel Tycho, & frequentius etiam aliqui viuientium scriptorum absunt, inter quos Keplerus. hic ad scribendum effusus à sili affluentia, ab ingenijque fecunditate rapitur, nec necessario cum multarum rerum animaduersio fugiat, atque examen ad veritatis inuestigationem necessarium. Non itaque mirum si mathematicus (licet) celebris, & reuersatus non raro, nec leuiter offenderit.

Eius quidem librum de rebus cælestibus contra mathematicos scriptum, & Parisijs impressum quanto cum sthomaco legerim dici vix potest. erat autem necessario legendus in gratiam patroni. O egregias occupationes generis humani quod hic ædificat, alter diruit, quia ædificare non didicit. scil. vt aliquid operæ locique supersit tertio ad reædificandum quàm lubens hic exclamo meum illud ex Persio. O curas hominum ò quantum in rebus inane? sed hæc hætenuus.

Cum pari sthomacho ego legi librum Italice scriptum de noua stella impatiens errorum deridendorum, & iactantie in illis ipsis erroribus hominis eos pro reuelationibus fermè cælestibus admirantis. At; verum fateor, non minore cum admiratione vidi Kepleri errata Casarei mathematici, & celeberrimi hoc æuo hominis. coactus sum hu-

ma-

11.  
Keplerus?

Claram.



*manam deflere conditionem, illudq. Lucretianum vsurpare.*

O miseras hominum mentes, & pectora Cæca  
Quantis in tenebris.

*Redeo ad Laurentinum, cuius aliqua ex parte rationes  
afferre & expendere decreui in sequenti capite.*

## C A P V T X X I.

Rationes Laurentini expenduntur.

\* lib. de stel  
la. 1604. c.  
6.

**P**rima itaq. eius ratio \* est quoniam centrum stellæ nō  
potest hinc perspicui præsertim solis propter maximam  
lucem, & reliquorum planetarum, ac siderum pro-  
pter paruitatem, ut rationis resolutio esse debeat.

1. Ratio.

Cuiuscunq. phænomeni centrum perspicui non potest eius  
nulla potest obseruari parallaxis. At Luna; præsertim vero  
Solis, et reliquorum planetarum non potest perspicui centrum

Ergo lunæ præsertim vero solis, & reliquorum planeta-  
rum nulla potest obseruari parallaxis.

Maiores probat: quoniam nisi accipiat centrum possunt  
ad diuersa puncta diuersi anguli, & inæquales constitui; in-  
deq. reddetur incerta parallaxis. Minorem autem probat in  
Italico libro ex lumine solis, & ex paruitate reliquorum pla-  
netarum: at in latino ex Keplero videtur probare etiam ex  
densitate, quæ erit nobis mox secunda ratio.

Solutio.

\* num. 9.

Solutio rationis huius iam patuit; maior. n. falsa, et ex kepl.  
et ex illis, quæ nos subiūximus Cap. præced. \* minor quidē ve

ra est : at ex *vis*prosylogismorum Laurentini non probatur in uniuersum: non enim de luna, neque de stellis aliquibus alijs.

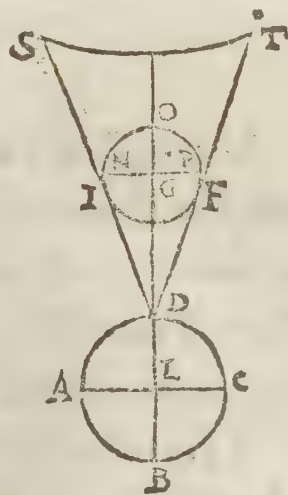
Secunda ratio est. Non potest *vis*us penetrare densita- 2. Ratio.  
tem stellæ. Ergo non potest ulla obseruari parallaxis.

Nimirum credit homo locum *vis*um quem in octaua *sphæ*ra, vel interdum in primo mobili stellæ alicui assignamus in- Solutio  
spici *vis*u ipsummet debere. At satis est in figura proximi  
capitis obseruare angulum  $ZAM$ . (etiam si punctum  $G$ .  
immò etiam centrum. E *vis*u non aspiciatur) ad habendum  
angulum  $ZAE$ . &  $ZAG$ . distantia *visæ* centri phænomeni à vertice.

Luna in eodem puncto existens apparet omnibus terre regio- 3. Ratio.  
nibus in eodem situ cum stellis quibusuis fixis; immò etiam  
cum planetis dum ab illis mente auferamus proprium motum.  
Ergo nullam luna patitur parallaxim.

Consequentia verissima : at antecedens incognitum omni-  
bus astronomis, & iure sane, quia propositiones contrariæ de  
ceptionis sunt extra scientiam quamq. præsens vero est in a-  
stromia portentum falsitatis, si præsertim iungatur hypothe-  
sibus ex quib. ab authore suo deducitur.  
est autem *vis*i progressus, qui sequitur.

Primo sumit lunam in eclipsi solari,  
atq. hac descriptione utitur. sit circulus  
 $ABCD$ . circa centrum  $I$ . duæq. diame-  
tri  $ALC$ .  $BLD$ . se secent ad angulos re-  
ctos, producæq.  $BLD$ . in infinitum trā-  
seat per centrum lunæ  $G$ . sitq. circa  $G$ .  
circulus lunaris in eodem plano cum cir-



culo,

Censura  
propositio-  
num.



culo terre  $ABCD$ . circulus inquam lunaris  $NMPO$ . in qua  
 diametri  $MGO$ .  $NGP$ . se ad angulos rectos secant, ducan-  
 turque à puncto  $D$ . lineæ tangentes lunam, quæ sint  $DI$ .  $DF$ .  
 demonstrat puncta contactuum  $I$ .  $F$ . esse infra  $N$ .  $P$ . pun-  
 cta. idque rectè: at primo pro iisdem acceperat, dixerat enim  
 ab oculo  $D$ . aspici medietatem lunæ  $NMF$ . idq. falsò. emen-  
 dat itaque se postea: at præstabat non peccasse in re satis aper-  
 ta mathematicis. post descriptionem hæ sunt eius Hypotheses.

### Hypothesis prima Laurentini.

Censura.

Non occultantur superiora corpora ab inferioribus nisi per  
 lineas tangentes superiora. Hac suppositio si verba ex rigore  
 proprietatis sumantur falsa est. lineæ enim tangentes non ocul-  
 tant: sed distinguunt partem visam à non visa. Corpus verò  
 inferius interiectum inter tangentes ipsam lineas occultat  
 partem superioris inter lineas itidem tangentes positam nem-  
 pè nunc lineæ tangentes  $DT$ .  $DS$ . non occultant puncta  $S$ .  
 $T$ . solis sed pars lunæ inter  $I$ .  $F$ . per  $M$  occultat partem solis  
 inter  $S$ .  $T$ . & quodvis punctum solis inter  $S$ . &  $T$ . tegitur  
 visum à  $D$ . non à lineæ tangente: sed à perforante si mente  
 producta intelligatur, utramque corpus, & inferius lunæ,  
 & superius solis.

### Hypothesis Secunda eiusdem.

Hypoth.

Non possunt lineæ ab oculo ad superficiem lunarem ductæ  
 cum semidiamentris lunæ ad eadem puncta superficiei ductis,  
 in quæ cadunt eæ ipsæ lineæ ab oculo, continere angulos re-  
 ctos nisi cum luna fuerit in vertice, ideoque tum solum lineæ  
 tangentes ab oculo ad circumferentiam duci possunt.

Censura.

Ad concludendam conclusionem tam absens ab astrono-  
 mis non alia Hypothesis, quam falsa nedum, sed, & deriden-  
 da

da requirebatur. Hic vir non vidit, vel non intellexit, vel prauè intellexit prop. 17. 3. elem. quæ docet à quouis puncto extra circulum dato lineam rectam ducere, quæ contingat cum ipso circulo. sumpto itaque in figura quouis declinui puncto E. loco puncti D. ad perpendicularum subiecti centræ luminariū, poterit ex dicta prop. 17. duci cōtingens circulum NMPO. immo ducta EGQ. per centrum lunæ transiens ducentur duæ contingentes circulum eundem NPO. æquales vtrinque. angulos continentes cum EG. ut deducit Campanus ex 36. 3. elem. & Clavius ibi recenset in 3. Corell. & quod dicimus de circulo NMP. idem est de infinitis alijs circulis in eodem lunæ corpore spherico si per rectam EGQ. infinita plana in ea se secantia ducta intelligamus, singula enim in superficie spherica lunæ circulos efficient \* à puncto ergo E. binæ lineæ tangentes unumquenque. ex ijs circulis in superficie lunæ duci possent, quæ singule tangent spherā idest lunam. tantum itaque abest, ut ab oculo ad lunam extra verticem aspicientes non possit duci linea tangens, ut vel infinitæ duci queant. Mirandum est, nisi miserandum, esse hominem, qui cum hæc ignoret, audeat tamen se nedom mathematicum, sed emendatorem etiam mathematicorum profiteri.

\* lib. 1. sph.  
Theodor.  
prop. 1.

Primum Corell. eiusdem.

Ex tam solida hypothesis par Corellarium deducit; non posse unquam totum eclipsari solem nisi quibus in vertice fuerit una cum luna. Abeant nunc astronomi, qui cōtrarium demonstrare. abeant oculi habitatorum Zong temperata, qui interdum solem totū obscuratum obseruauerunt. sed abeant potius, qui ignotā sibi artem profitentes deridiculos se præbent



peritis. Quanto satius esset Apellis parere monito. Sutor non ultra Crepidam? Ac illud est præterea inditium egregie huius doctrinae mathematica, dum describens eos ad quorum vertices sol, & luna veniunt, vocat habitatores sub ecliptica. Astronomi reponunt habitationes sub æquinoctiali, sub tropicis, sub intermedijs, vel extra, parallelis, quia sub illis circulis eadem habitatio perpetuò permanet: at eclipticæ puncta bina duobus tantum momentis in diurni temporis interuallo subiectis hominibus imminet. Tota deinceps reliqua die non amplius illi sub ecliptica sunt. at error impropriæ inter enormes falsitatis condonari potest.

### Corellarium Secundum.

Secundo deducit non posse videri amplius, quam dimidiâ lunam, & hic exultat, ut de nouo inuento, proq. hecatombis se tum obtulisse scribit affectus, & animi vota Deo, Beatae Virgini. D. Catharina, & D. Antonio. neq. sentit, si rigide eius dictum exponatur, in duas exponentes resolui, Altera quarum falsa est. Sunt exponentes. Videtur dimidia luna; & nihil amplius eiusdem lune videtur: prior ergo exponens est falsa, ut se ipse deinceps corrigit. Dum vero secundam pro suo inuento iactat, ostendit satis aperte nunquam vidisse optica Euclidis, non Aristarchum Samium De dimens. solis & luna; non Ptolom. Mag. Comp. quid autem dico illos reconditiores authores, & libros? in ipsismet astronomia primordijs, quæ sub sphaera titulo scripsit Sacroboscus in descriptione eclipsium supponitur sphaeram minorem à maiore plusquam dimidiam illuminari, & contra maiorem à minore minus quam dimidium. ex quibus facile potest elici, quæ dicti authores Euclid. & Aristarch. & deinceps Vuello, &

Alba-

*Athazenus, & qui facilior intellectu author perspectiua cõmunis, declarant: sphaera nempe, cuius diameter maior fuerit interstitio oculorũ, videri minorem partem dimidia sphaera: cuius diameter fuerit eidem interstitio æqualis, videri me lietatem; at cuius diameter fuerit minor, videri maiorem partem medietate, hæc cum tanto prius fuerint, nedum mathematicis nota: sed iactata in eorum scholis ad aures vsq. Tyronum, hic tamen nouitius Scriptor inuentorem eorum se facit, cum etiam prius deprauarit.*

Corellarium Tertium.

*Infert demum ex eo quod l. portio luna visa minor est hemisphaerio non posse ex umbra terra deduci; vtrum luna sit minor terra, eo quod l. inquit solum portio lune inumbratur, quod à mathematicis non animaduersum asserit.*

*N. hil planius quam non vidiße hunc hominem Aristarchi, aut Ptolomei opera, in quibus adeo apertè visam lunæ portionem minorem dimidia eius parte ponunt, et ex ea tamẽ diametrum veram lune eliciunt certa demonstratione. cum eos authores hic non viderit ausus tamen est os in celum ponere & de diuinis ingenijs pro sua socordia iudicare. Reliqua viri dicta eiuslem formæ farinæ dimitto. à Kepl. demum ad Santutium transeamus.*

C A P V T X X I I.

*Cum Sanrutio, qui stellam anni 1604. sensit fuisse celestem, disputandum proponitur, quoue id ordine.*

**A**ntonius Santutius, ut antea diximus\* arbitratus est omnes cometas idq. genus phaenomena (omnia tamen ipse cometarum nomine complectitur) supra lu

\* in Appen dice lib. an teccid.



nam fuisse, futuraq. esse, multoq. id conatu demonstrare conatus est. particulatim id de sex phænomenis à se obseruatis conclusit. fuisse autem stella anni 1572. 1604. cometa anni 1577. 1582. 1597. 1607. stellam anni 1604. de qua nunc agimus supra Venerem saltem fuisse contendit. Methodus, qua ad id concludendam utitur, quamq. in pluribus recentiorum phænomenon adhibet; ex tempore procedit, quo phænomena eiusmodi in motu diurno supra horizontem persistere; comparando illud tempus cum tempore, quod importabat arcus diurnus paralleli, in quo cetera motuum suum peragebant, cumq. admissim conuenirent tempora (ita comparabat Santutius) argumentabatur altitudinem phænomeni tantam, ut distantia intercedens inter rationalem, & naturalem horizontem scil. terræ semidiameter nullam ad eam altitudinem retineret proportionem sensibilem: concludebat itaq. in octaua sphaera fuisse phænomenon saltem supra solem: in qua iam à centro mundi remotione incipiunt parallaxes sensu conspicuae euanescere. Hæc est Santutij methodus, quæ sane si per se ipsam consideretur, est subtilissima, magnaque debetur eius auctori laus, qui existimatur Cardanus: et certe si quæcunque illa exposcit, exquisitè obseruari possent, esset certa scala dimittenda altitudinis solis, lunæ, & reliquorum planetarum, quorum omnium loca vera constant. at utrum accomodetur indaganda altitudini phænomeni, de cuius parallaxi ancipites sumus, non satis accurate pensitauit Santutius; & tamen considerandum erat. Præterea vero in methodo exponenda non leues ipse, neq. paucas falsitates immiscuit, neq. totam etiam methodum tradidit; Ioannes quoque Camillus Gloriosus, qui nouissimè de cometis elegans volumen

lumen edidit, eam explicuit restrictam ad æquinoctialem in quo, & phænomenon, & spectatores collocavit. ego itaque in hac parte ita procedam primo referam, ut methodum instituat, & representet Santutius; deinceps errores eius aperiam (bipartita vero erit censura. exminabit primum, quæ ad principia remota methodi pertinent: acinde quæ ad methodum ipsam) adducam tertio explicationem Gloriosi: quarto integram ipse eius expositionem, ac demonstrationem afferam. Quinto disputabo applicarine queat methodus; dum de parallaxi ambigimus, utq. ea in re deficiat, demonstrabo. Sexto argumentationes methodo innixas, quibus Santutius demonstrat stellam caelestem fuisse, importabo, et postremo solutiones earum.

C A P V T X X I I I.

Fundamenta prima Santutij afferuntur. \*

\*ex cap. 3.  
eius lib. de  
Comet.

**Q**uoniam non potest phænomenon supra datum horizontem moveri diurno motu in quouis parallelo nisi linea à centro mundi ad stellam in dato parallelo existentem ducta superet distantiam inter mundi centrum, & horizontem, quo loci communes sectiones meridiani, & horizontis. nec non paralleli, & horizontis sese intersecant. Santutius ergo primo inquirat quanta sit ea distantia tum respectu utriusq. tropici tum respectu æquinoctialis in Lemma-  
ta eius ego inquisitionem distinguam.

Lem-

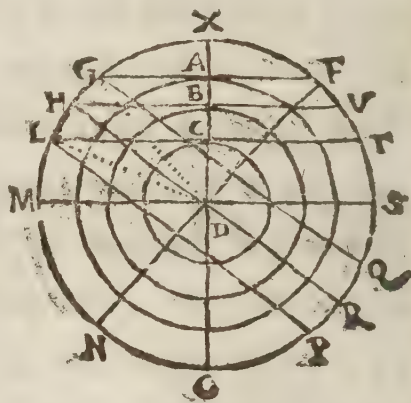


\* diſt. cap.  
3 Pag. 13.

## Lemma Primum

A centro mundi vsq. ad horizontem pars intercepta h-  
nec recta, quæ ab eodem mundi centro ducitur ad sectionem  
circumferentiarum paralleli Capricorni, & Meridiani eius-  
dem ciuitatis est milliar. 12827.

quorum semidiameter terra poni-  
tur 5011. tot scilicet millia-  
rium ponit Santutius terre semid.  
& altit. poli Pisarum statuit grad  
43. 30.



Ad Lemmatis probationem hanc  
descriptionem præmittit super cen-  
tro D. describatur circulus Meridianus MOSX. in eodem-  
que centro se intersecant ad angulos rectos diametri MS.  
XO. quæ diuidant circulum in quattuor quadrantes, ref rat  
que MDS. Horizontem rationalem. Ducatur autem ND  
F. quæ sit mundi axis: contineat autem cum horizonte MD  
S. angulum VDS. qui sit grad. 43. 30. quanta est eleuatio  
poli Pisarum ref ratq. diameter HDR. æquinoctialem, &  
GQ. tropicum Cancr. sicut PL. tropicum Capricorni: à  
punctisq. GHL. ducantur tres parallele diametro MDS.  
Quæ sint GF. HV. LT. quibus b fariam sectis LT. quidem  
in C. HV. in B. AF. in A. intelligit duæ DC. DB. DA.  
quæ sane erunt in eadem recta linea (verum siue eadem, siue  
alia nihil refert) & anguli DCL. DBH. DAG. recti. descri-  
pto ergo circulo ex centro D. & intervallo DC. tangetur is  
à recta LC. in puncto C. & circulum ex centro D. & inter-  
uallo DB. tanget recta HBV. circulumq. ex eodem centro  
D. & intervallo DA. tanget recta GAF. vult Santutius

singu-

singulos circulos descriptos representare orbem terræ adeoq.  
 LCT. HBV. GAF. esse Horizontes, ut ipse vocat sensibi-  
 les : at improprie, & contra usum Scriptorum. rectius di-  
 xisset naturales. MDS. autem est Horizon rationalis. Desi-  
 gnat postea punctis rectas DL. DG. arbitratur ergo DL. di-  
 stantiam inter centrum mundi, & Horizontis punctum, in  
 quo se secant communis sectio meridiani, & horizontis, &  
 communis sectio tropici Capricorni, & Horizontis. Ex do-  
 ctrina itaq. triangulorum rectilineorum cum trianguli recti  
 anguli DCL. dentur singuli anguli, et vnum laterum DC. ter-  
 ra semidiameter, que datur mill. 5011. Anguli autem ideo  
 dantur, quoniam angulus CDL. est æqualis arcui meridiani  
 inter verticem Pisarum, & tropicū Capricorni; reliquos ita  
 que DLC. est grad. 23. cum anguli inquam dentur, & v-  
 num laterum in triangulo rectangulo DCL. dabitur etiam ba-  
 sis DL. mill. 12825. siue 12827. nam sinus anguli CLD.  
 grad. 23. est 23443. quarum partiū sin. totus est 60000  
 at quarum est 100000. (ut nunc cōstituuntur tabula) est  
 39071. ex regula itaq. aurea quarum CD. est 5011. earū  
 erit DL. 12825. Ex meo calculo: at ex calo. Sane. 12827.  
 \*ex quibus detractis mill. 5011. quanta est terra semidia- \*Corell. 1.  
 meter, reliqua pars eleuatio scil. cometa à terra est milliariorum  
 reliquorum 7814. Santutio aut. 7816.

In tanta eleuatione à terra mill. scil. 7816. adhuc phæno- Corell. 2.  
 menon ibi non aspiceretur à degentibus Pisis.

Lemma Secundum. \*

Recta lineæ ducta à centro mundi ad communem sectio-  
 nem circumferentiarum æquinoctialis, & meridiani pars à  
 centro ad Horizontem est milliariorum 6908.

Reten-

\*cod. Cap.  
 P 14.



\* eod. cap.  
p. 14.

Lemma Secundum. \*

Recta linea ducta à centro mundi ad communem sectionem circumferentiarum æquinoctialis, & meridiani pars à centro ad Horizontem est milliariorum 6908.

Retenta figura eadem erit punctum H. punctum Horizontis in communi sectione Meridiani, & æquinoctialis, & DH. distantia, quæ nunc queritur; colligetur autem mill. 6908. in triangulo enim rectangulo DBH. angulus acutus HDB. est grad. 43. 30. quanta est distantia æquinoctialis à vertice Pisarum; procedit ergo ut in præcedenti Lemma. at ex secantibus brevior indagatio. est enim DH. secans anguli HDB grad. 43. 30. partium 137859. quarum DB sinus totus est 100000. quarum ergo DB. terre semidiameter est 5011. tot scilicet milliariorum erit DH. ex regula aurea 6908. ut proponebatur demonstrandum.

Corell. 1.

Detracta ergo semidiametro terre 1. mill. 5011. relinquitur altitudo puncti H. super terre superficie mill. 1897.

Corell. 2.

Et quoniam aer elezatur ex eodem Santutio solum mill. 12. altitudo cometæ posita rectè penetraret ignem usq. ad mill. 1885. & tamen non appareret super Horizonte Pisarum.

Lemma Tertium. \*

\* di&. cap.  
3. pag. 15.

Lineæ rectæ ductæ à centro ad communem sectionem meridiani, & tropici Cancrî pars intercepta inter centrum, & Horizontem Pisarum. est mill. 5333.

Retenta eadem figura erit DG. distantia quæ sita; in triangulo itaq. rectangulo angulus acutus GDB. est gr. 20. quantus est arcus meridiani inter verticem Pisarum, & tropicū Cancrî, cuius pariter secans DG. est 106417. (procedam, ut proximi.

proximè per secantes ommissa interim longiore via Santutij cum amba in eundem numerum recidant) quarum partium sin. tot. est. 100000. ergo quarum DB. eadem terra semidia. est 5011. tot scil. mill. erit DG. 5333. ut asserebatur.

Detracta ergo semidiametro nimirum mill. 5011. restat altitudo puncti G. à superficie terre mill. 322. Corell. 1.

Si phenomenon eleuaretur mill. 322. in eo positu tropici Cancr. quem descripsimus adhuc non emergeret super horizontem Pisarum. Corell. 2.

## CAPVT XXIV.

Errores Santutij in descriptione, & qui ex ea pendent, deteguntur, veraq. descriptio traditur, & vera indago.

**I**N rationibus Santutij recte procedunt calculi, & veri sunt numeri quos deducit: at falsitas descriptionis est intoleranda. proinde falsæ quoq. propositiones, quæ illi innituntur. vult is circulos ex intervallis DC. DB. DA. descriptos representare orbem terre. quis sanus eiusmodi representationem admittat? Arcus ML. est gr. 23. adeoque eius sinus CD. partium 39071. quarum semidiameter meridiani circuli est 100000. si itaq. circumferentiam meridiani nunc circuli in primo mobili excogitemus erit  $\frac{2}{3}$  proximè eius immensitatis DC. terre semid. ex Sant. quis hoc ferat? At ponamus in cōcauo octauo sphaera, cuius diameter secundū multos est maior 22000 semid. terre: at qui minimā ponūt faciunt maiorē: semid. ipsæ 14000. erit min. mē CD. terre

V u u

semi-



Semidiameter . semidiametrorum terre 5600. scilicet unica  
 Semidiameter terra continebit semidiametros terre 5600.  
 crescit vero absurditas in semidiametris D B. D A. nescio  
 itaq. quid huic homini uenerit in mentem cum hec scripsit .  
 Quod si etiam in lunari orbe meridiani circumsferentia finga-  
 tur à Santutio, ut uelle is uidetur cap. 19. adhuc tamen  
 una terre semidiameter contineret 13. terre semidiametros  
 adeoq. esset se ipsa duodecuplo maior.

verà descri-  
 ptio.

Vera autem descriptio, & vera indago est . sit meridia-  
 nus circulus circa centrum D. circulus terre in eodem plano  
 CMN. in quo C. est ciuitas Pisarum uertex eius X. G. se-  
 ctio circumsferentię tropici Cancrī à circumsferentia meridiani .  
 H. sectio æquinoctialis. L. sectio Capricorni . ducaturq. Ho-  
 rizon (ut uocant aliqui astronomicus, uel naturalis, ut  
 alij, uel sensibilis, ut hic auctor licet improprie) qui sit CT  
 secabitur is à ductis rectis lineis DG. DH. DL. secetur er-  
 go in punctis I. O. Q. erit DQ. distantia cētri mundi à pun-  
 ctō Horizontis Pisarum, ubi is Horizon secatur, seu perfo-  
 ratur à recta ducta à centro mundi ad punctum tropici Ca-  
 pricorni existens in meridiano superiore . DO. uero distan-  
 tia itidem Horizontis à centro mundi, ubi is perforatur à re-  
 cta ducta à centro ad punctum æquinoctialis in meridiano su-  
 periore existens DI. demum distantia à centro puncti Hori-  
 zontis eiusdem in quo perforatur à linea ducta à centro ad  
 punctum tropici Cancrī in quo secatur à meridiano scilicet su-  
 periore: quomodo semper hic accipimus meridiani sectiones in  
 hoc loco quoniam ergo nunc DC. uerè est terre semidiamete-  
 ter, & in triangulo rectangulo DCQ. angulus acutus CDQ.  
 est grad. 67. tantus enim meridiani arcus intercedit inter

ver-

Verticem Pisarum, & tropicum Capricorni, unde latus D  
 Q erit eorundem milliariorum 12828. quorum in primo  
 Lemmate deducebatur; at falso tum: nam punctum C. non e-  
 rat in superficie terre: sed distabat ab ea vel minimum 12.  
 terre semidiametris, vel 5600. vel & amplius V. G. sit  
 nunc in V. à quo puncto VL. sit parallela ipsi CQ. sunt tria  
 gula similia VDL. & CDQ. dum itaq. DV. statuatur  
 mill. 5011. quot verè est DC. deducetur etiam eorundem  
 DL. 12827. quot verè est DQ. ex falso igitur sumpto quòd  
 DV. sit 5011. solum ob similitudinem triangulorum dedu-  
 citur verè ex hypothesi GL. mill. 12827. dum itaq. secun-  
 do falso sumpto DL. ponitur pro DQ. vera distantia ex  
 duobus falsis colligitur vera conclusio, ac vera distantia  
 puncti Horizontis à centro mill. 12827. accidit ergo Santu-  
 tio id, quod fieri interdum posse Arist. demonstrat. nèpè ex fal-  
 sis colligi verum. & hanc ob causam reliquorum etiam iam  
 duorum Lemmatum calculi ad trigonometricum examen  
 perstant.

\* in 2. pri.  
 anclyt c. 2.  
 & seqq.

C A P V T X X V.

Quartum Lemma \* Santutij ponitur.

\* pag. 15. &  
 16.

**E**st quartum Lemma. Si phenomenon ponitur in su-  
 prema aeris regione (distat ea à superficie terre mill.  
 12. iuxta viri hypothesim) in parallelo distante à  
 tropico Cancrì versus polum borealem grad. 16. non appare-  
 bit adhuc supra horizontem Pisarum.

Vuu 2

Repo-



Reposita figura Santutij supra Cap. 23. in qua G. representet punctum paralleli grad. 16. à tropico versus polum articum, adeò ut angulus XDC. distantia eius à vertice Pisarum sit grad. 4. procedit Santutius per Canonem triangulorum reëtangulorū ex sinub. atq. inuenit mill. 5023. ut detracta semid. restet eleuatio G. à terra mill. 12. erit itaq. phenomenon in Horizonte, non eminebit. idem colligetur in vera descriptione nostra, si punctum 1. in ea significet idem quod G. in Santutiana, vel differentia prorsus exigua intercedet.

Censura

Verum in hoc Lēmate Santutius in eandem falsa descriptionis notam incurrit, quam supra illi inuissimus. licet calculos veros ex ea deducat, ut etiam supra. At illud præterea absorbum est plurimum. Aeris altitudinem summam esse mill. 12. eorum scil. mill. quorum semid. terræ ab ipsomet ponitur 5011. qui minimum altum aerem statuere ad eam tamen altitudinem euexere ad quam vsq. vaporum orbis extollitur est autem illa ex Albazeno, & Vitellone circiter mill. 52. Italicorum. sunt illa 12. mill. Germanica, ut etiam asserit Tycho in Epistol. Astron. Vnde apparet Santutium equiuocatione delusum, cum in authorem aliquem Germanum incidit milliaria Germanica pro Italicis accepisse. At placet in præsentia digredi de aeris altitudine, ostendereq. quantum ab omni probabilitate recedant, qui intra hypothesim quaternarij numeri elementorum, veluti hic Wir, & Clavius, aeris summam altitudinem ad 52. solum mill. vel etiam ad 100. attollunt. alias & in alio opere disputabo \* aduersus negantes quaternarium elementorum numerum.

\* De systemate mundi sensibilibus.

C A P V T X X V I.

Digressio de summa aeris altitudine aduersus  
Clauium, & Santutium.

**F**undamentum supremae altitudinis aeris indaganda nō  
idem apud omnes. multi Script. elevationem vaporū  
pro fundamento sumunt, vt scilicet is sit vltimus ae-  
ris versus calum terminus, ad quem vsq. vapores ascen-  
dunt. Hanc opinionem tacetur Clauius cap. 1. in sphaeram  
Sacrobosci, vbi haec habet verba, Nam cum verisimile  
sit aeream regionem eam esse tantūmodo, in qua va-  
pores ex terra, & aqua extracti, etiam subtilissimi do-  
micilium habent: cum non sit maior ratio, cur in vna  
magis parte aeris esse possint, quā in altera, si qua est.  
eidem sententiae subscribunt \* Coimbricenses: at cum distin-  
ctione: nempe supra vaporum, et exhalationum ascensum ae-  
rem ob intemperantiam caloris, & siccitatis ad ignis naturā  
prope accedere, ideoq. quasi ignem haberi. quod si aerem sim-  
pliciter sumamus, fatentur illi adhuc supra vapores aerē per-  
seuerare, eiusq. altitudinem non constare. Ioannes \* Camil-  
lus Gloriosus, vt communem multorum recentiorum opi-  
nionem profert; aerem propriè vocari eum, qui propè, ac cir-  
ca terram est, quique à sordibus terrae semper inquinat-  
ur. reliquū esse ethera, cui ipse assentit, vt in eo quoq. quod  
ether minime distinguatur ab aere substantia, sed tenuitate

\* li. meteo-  
rol.

lib. 4. de co-  
met.



\* dict. lib. 4  
cap. 8,  
\* lib. sec. c.  
sec. in fine.  
\* ibidem.

prima opi  
nio.

Secunda o  
pinio.

tantum, & puritate, ut si aer in tota amplitudine substantie suae sumatur omnia ab eo interualla repleantur. Vtrumque sit infinitus, an finitus in dubium reuocetur. At si pressus, & proprie accipiatur ad miliaria 100. solum extolli ex eodem fundamēto supremæ eleuationis exhalationum dicit: \* quam tamen eleuationem vere solum miliariorum 41. asserit, ac monstrat \* attamen ad fugienda litigia usq. ad 100. miliaria ampliat, ac promouet. \* Non est huius loci disputare de mundani systematis partibus, & utrum cunctus aer totum à terris, & aqua locum impleat, ut absque valida ulla ratione: sed temerario potius ausu à recentioribus non nullis conuellantur in hac re scita omnium fermè scholarum aliàs (Deo dante) demonstrabo. In praesentia intra susceptę opinionis hypothesim de numero quattuor elementorum, de quæ celestis nature ab elementari dictinctione disputo de aeris altitudine, ut à principio sum protestatus. Intra ergo hanc hypothesim prima sententia est ex vaporum, & exhalationum ascensu desumi aeris supremam altitudinem. Secunda fert ex decupla proportionē inter se elementorum desumendam esse elementorum terram ambientium profunditatē cuius opinionis fundamentum ex obseruatione asserta pendet quòd pugillus terræ in decem aquæ multiplicetur: pugillus aque in decem aeris: pugillus aeris in decem ignis. eandem uero esse rationem partis ad partem, quæ totius ad totum, ex qua proportione sequeretur solidam spheram continentem aerem, aquam, & terram ad terræ spheram solidam continentem aquam, & terram habere ad terræ spheram proportionem quam 11. ad 1. est uero spherarum inter se proportio triplicata diametrorum, adeoq. & semidiametrorum est que

pro-

Proportio  $111$ . ad  $1$ . triplicata proportionis  $R$ . cub.  $111$ . ad  $1$   
 quarum ergo semidiameter terræ est  $1$ . earum partium erit  
 semidiameter sphaerae continentis aerem, aquam, & terram  $R$   
 cub.  $111$ . nempe proximè  $4 \frac{47}{60}$  at semidiameter sphaerae con-  
 tinentis aquam, & terram ob eandem causam erit semid. ter-  
 ræ  $2 \frac{1}{9}$ . quocirca profunditas aquæ detracta terræ semidia-  
 metro restabit semid.  $1 \frac{1}{9}$  & profunditas aeris detracta  
 semidiametro sphaerae continentis aquam, & terram erit se-  
 mid. terræ  $2 \frac{121}{180}$  at proportio terræ ad sphaeram continentem om-  
 nia elementa est  $1$ . ad  $1111$ . quare semidiameter eiusdem  
 sphaerae erit  $R$  cub.  $1111$ . quarum partium terræ semidia-  
 meter est  $1$ . erit itaq. proximè semidiametrorum terræ  $10 \frac{111}{330}$   
 detracta ergo semidiametro sphaerae continentis aerem,  
 aquam, & terram scil. semid.  $4 \frac{47}{60}$  restabit ignis profundi-  
 tas semid. terræ  $5 \frac{212}{396}$  proximè seu  $5 \frac{73}{132}$  hæc ex decupla pro<sup>o</sup> 3 opinio.  
 proportionis opinione, quæ est multorum peripateticorum. Est  
 tertia opinio cuiusdam Thomæ Barduardini, quæ refert Thi-  
 mo\* procedit, is atque suam opinionem ducit ex tribus præse-  
 rim fundamentis. primum est elementa esse continue propor-  
 tionalia inter se. secundum est proportionem diametri conca-  
 ui lune ad diametrum terræ: adeoq. semidiametri eiusdem  
 concaui ad semidiametrum terræ esse ut  $33$ . ad  $1$ . abiecta  
 minutia, quæ fuit sententia Ptolomæi\* abesse scilicet conca-  
 uum lune à centro terræ semid. terræ  $33 \cdot 33$ . Tertium  
 fundamentum est sphaeras inter se in triplicata proportionem  
 diametrorum; quod demonstravit Euclides\* Horum ergo prin-  
 cipiorum. Tertium certitudinem mathematicam obtinet. se

\* primo me-  
teorol. q 6

\* 5 Magn.  
comp. non  
3 lib. ut di-  
cit Thimo  
\* prop. vlti  
ma 12. el.



cundum non eque cum sint varia de eo opiniones. recentiores  
 aliam quàm Ptolemaeus proportionem statuunt. & ipse  
 non eandem prorsus retinēt. At primum multo incertius. ali-  
 quod illi dictum sanè Aristotelis suffragatur, & aliquod  
 Platonis: cum hic enim inter extrema elementa, ut solida,  
 intermedia duo exposcit, illud respexisse Theorema aperte vi-  
 detur. Duorum similium solidorum numerorum duo medij  
 proportionales numeri sunt: quocirca neceſse, est intellexisse  
 elemēta inter se continue proportionalia esse: at quib. cū nunc  
 agimus authoritatib. nō acquiescunt; neq. etiā authoritatib.  
 mathematici transigunt. Progreſſus ex his principijs, quem  
 Thimo refert, primā partem habet satis claram: at secundam  
 obscuram, & vel non apte relatam à Thimone quòd non is  
 fortè adeo solide, ut oportebat, mathemata sit assequutus, uel  
 Barduardinus ipse in ea cognitione defecit. prima itaq; pars  
 ita procedit statutus duobus terminis proportionis 33. & I  
 semidiameter scilicet concavi lune, & semidiameter terre iu-  
 bet ducere in se maiore terminum scilicet 33. & quadratū  
 1089. inde proueniens iubet rursus in 33. ducere. produce-  
 tur cub. 35937. cuius proportio ad 1. (cub. enim 1. adhuc  
 est 1.) est proportio triplicata\* proportionis 33. ad 1. erit  
 itaq; eadem proportio 35937 ad 1. proportio sphaerę replen-  
 tis concavum lune ad sphaeram terrae ex tertio fundamento.  
 & si inter extrema corpora duo statuantur proportionalia  
 proportio ipsorum subinde inter se erit, ut 33 ad 1. etenim  
 rursus si sint quattuor quantitates proportionales in conti-  
 nua analogia est prima ad quartam in triplicata\* proportionē  
 eius, quam habet prima ad secundam, & ita nunc primum  
 corpus ed quartum ad terram scil. est in triplicata proportio-  
 ne

\* Elicitur  
 ex corell.  
 & demōst.  
 2. prop. 8.  
 elem iun-  
 ctā def. xv.

\* x defia. 5  
 elem.

ne eius, quā obtinet ad sec. et est in triplicata pportione eius  
 q̄ semid. ad semid. scil. 33. ad 1. ergo eadē erit proportio quā  
 primū corpus ad sec. atq. pportio semid. 33. ad 1. spreta scil.  
 mūtia: at cū mūtia maiore habebit pportionē sem. ad sem.  
 q̄ 32. ad 1. Et corpus maximū scil. replens sphērā cōcaui lu-  
 ne ad terrā, quā triplicatā pportionē 33. ad 1. hucusq. prior  
 pars in latinis inoffensa pcedit admissis principijs. Verum  
 quoniam nō cōcludit pgressus de singulorū inter se elemētōrū  
 pportione habere ea inter se pportionē maiore triplicata 33  
 ad 1. sed de cōgerie omniū quattuor elemētōrū in primo ter-  
 mino. de cōgerie triū sequentiū in sec. termino. de cōgerie duo-  
 rū infimorū in 3. de terra sola in quarto; ideo videtur is di-  
 uidendo pportiones collegisse inter singula elemēta pportio-  
 nē maiore q̄ 32. ad 1. et minore q̄ 33. ad 1. nēpē si diuida-  
 mus pportionē 33. ad 1. restat pportio 32. ad 1. si ergo di-  
 uidamus pportionē maiore q̄ 33. ad 1. ut nunc est 33 ÷  
 ferre ad 1. restabit proportio 32 ÷ ferre ad 1. minor ergo q̄  
 33. ad 1. at maior quā 32. ad 1. Verū si hoc sibi vult Bar-  
 duard. adhuc nō concludit de pportiomb. singulorū inter se  
 elemētōrū: sed de pportione ignis, ut primi termini ad aggre-  
 gatū ex aere, aqua, et terra, ut ad sec. terminū, Et huius ag-  
 gregati ad aggregatū ex aqua, et terra, ut ad tertium termi-  
 nū: terra autē sola erit quartus terminus. Hæc ita dubitan-  
 ter dico; quippe qui nō vide rim librū Barduard. inrerim con-  
 tra hanc sententiā militabit eadē mōstratio quā contra alias  
 ferā mox, præter obiectionem præsentem quod proportio mi-  
 nor q̄ 33. ad 1. maior q̄ 32. ad 1. quam is intendere vide-  
 tur, et ennuciare de singulis elemētis inter se, nō. ōueniat sin-  
 gulis: sed eorū plerumq. congeriei ueluti ppxime explicuimus.

Conclusio  
 Barduard.



\* I meteor.  
cap. 3.

Est quarta demum sententia, quæ mihi magis arridet suscepta interim hypothesei quaternarij numerij elementorum, duciturq. ex fundamēto in ea hypothesei perneceſſario. oportere ſcil. libratas eſſe vires elementorum, ne ex alterius exceſſu cetera omnia in præualentis naturam abſumeretur. huic fundamento iuſta naturalis exiſtimationis eſtimationo ſuffragatur: immo obſeruatio ipſa: nã ſi parum terre in excedentē a lmodum aquā iniiciamus tota terra liqueſcit: ſi aquam ad præualentem ignem ponamus in cacabo, & el aliter, in vapores tota abſumitur; ſi contra aqua excedens infundatur igni, is extinguitur. graues philoſophi hoc ipſum animaduexterunt\* Ariſtot. hæc præter cetera ſcribit. Secundum enim hunc modum neceſſe eſt in eſſe æqualitatem virtutis magnitudinibus ipſorum. Alexander Aphrodiſienſis, ſiue ſit Ægeus, grauis certe & ſolidus interpres confirmat æqualitatem eiufmodi virtutis inter elementa reperiri, ac requiri eo quòd ſecus non ſeruarentur, & ita non eſſent perpetua. Quo iactō fundamento non poteſt ignis excedere mole aerem. non enim arbitror quenquam dubitaturum, quin ignis æqualis mole aeri, ipſum virtute, & actiuitate ſuperet potius quàm ut ab eo ſuperetur; minorem itaq. potius oporteret eſſe ignem aere ad librandas, & æquandas vires eorum: at faciamus æqualem, & recepta ſententia Ptolemæi de ſemidiametro concaui lunæ, quæ ſententia faciet minorem aeris altitudinem multo quam eliciatur ex ſententia Copernici, & multo adhuc minor quam ex ſententia Tychoſis, quæramus aeris profunditatem, ſeu ſummam eius altitudinem. Quoniam ergo Ptolemæus ſemidiametrum eam facit ſemidiametrorum terre  $33\frac{33}{60}$  ego integrando minutiam, ut ſæpe etiam facit

San-

Sanctius, statuat semid. 34. deinde per hac Problemata procedam.

Problema Primum.

Inuestigare soliditatem terræ quot scilicet semidiametros ipsa suas cubas contineat: sumitur vero sphaera terræ, ut perficitur ex aggregatione aquæ: ita enim in sphaeram euadit perfectam.

Quoniam est circumferentia circuli ad suam diametrum \* Archim.  
ut \* 22. ad 7. proximè erit circumferentia circuli cuiusvis de dimens.  
terre maximi suarum semidiametrorum 6  $\frac{1}{2}$  area itaq. eius- circuli. prop.  
dem circuli maximi erit semidiametrorum earundem qua- pol. 3.  
dratarum 3  $\frac{1}{2}$  etenim area circuli p. ouenit ex ductu dimidie  
circumferentiæ in semidiametrum \* At sphaera soliditas est \* ex I. pr.  
equalis soliditati cylindri, cuius basis equalis circulo maxi- Archim. d.  
mo sphaera, et axis sit duæ tertiæ diametri eiusd. sphaera. Nā lib. unda  
cylindrus basim habens circulum maximū sphaera, & altit. I. prop. 41. p.  
diam. sphaera est sesquialter sphaera \* est vero cylind. is ses- circuli ucl.  
quialter etiā cylindri cuius basis idē circulus maximus spha- \* ex Corol.  
ra, & altitudo, siue axis duæ tertiæ diametri sphaera. nam prop. 32.  
cylindri, quorum æquales bases inter se sunt, ut eorum alti- p. de sph. &  
tudines \* cum eandē ergo proportionem habeat cylindrus, cycli. ar-  
cuius basis circulus maximus sphaera, & altitudo diametro chim.  
sphaera equalis ad sphaeram, quam ad alium cylindrum ear- \* prop. 14.  
dem basim habentem, & altitudinem æqualem duabus ter- xij. elem.  
tibus diametri sphaera, erunt æquales \* sphaera, & posterior  
hic cylindrus. cum itaq. circulus maximus terræ sit semidia  
metrorū quadratarū suarū 3  $\frac{1}{2}$  si ducantur semid. illæ 3  $\frac{1}{2}$   
in duas tertias diametri terræ scilicet in quattuor tertias se-  
midia.



# 532 De tribus nouis Stellis

semidiametri proueniet area solida sphaera terrestris cum aqua  
semidiametrorum eiusdem terre cubarum  $4 \frac{4}{21}$

## Probl. Secundum.

Inuestigare soliditatem sphaera continētis quattuor om-  
nia elementa, seu concaui lunę.

Est eius semidiameter 34. semidiametrorum terra; diame-  
ter ergo 68. earundem semidiametrorum erit, circumferentia  
ergo eius circuli maximi est semid. itidem terra  $215 \frac{1}{7}$  area  
ergo circuli ducendo nempè dimidiam circumferētiā sm. 106  
 $\frac{6}{7}$  in 34. erit semid. earundem quadratarum  $3633 \frac{1}{7}$  at hæ  
semidiametri quadratę ductæ in duas tertias diametri conca-  
ui lunę (sunt duæ eius tertie semid. terra  $45 \frac{1}{3}$ ) producent a-  
ream solidam sphaerę continentis omnia quattuor elementa  
semidiametrorum terra cubarum  $164732 \frac{10}{21}$

Corell. 1.

Detracta ergo soliditate terre semid. cubarum  $4 \frac{4}{21}$  re-  
stat area solida duorū elementorum aeris, & ignis simul se-  
midiametrorum cubarum terra  $164698 \frac{2}{7}$

## Probl. Tertium.

Inuestigare aream solidam sphaera, cuius semidiameter  
statuatur semidiametrorum terrestrium 27. & eius idcirco  
diameter 54. earundem semidiametrorum. erit itaq. circum-  
ferentia circuli maximi earundem  $169 \frac{5}{7}$  eiusque medietas  
 $84 \frac{6}{7}$  quę ducta in semidiametros 27 terra producet pro a-  
rea circuli maximi semidiametros itidem terra quadratas  
 $2291 \frac{1}{7}$  quę ductæ in duas tertias diametri scilicet nunc in  
36 semidiametros terra, dabunt aream solidam sphaerę semi-  
diame-

diametrorum earundem terrestrium cubarum  $82481 \frac{1}{7}$

Quocirca si statuatur semidiameter sphaerae continentis  
cum terra, & aqua aerem semidiametrorum terrae 27. erit  
area solida totius sphaerae semidiametrorum terrestrium cu-  
barum  $82481 \frac{1}{7}$  à quibus si detrahantur  $4 \frac{4}{21}$  quot erat so-  
lidas terrae; restabit area solida aeris semidiametrorum cu-  
barum  $82476 \frac{20}{21}$

Corell. 1.

Corell. 2.

Et si detrahantur eiusmodi semid.  $82481 \frac{1}{7}$  cubae ex se-  
midiam. ijsdem terrae cubis  $164702 \frac{10}{21}$  quot est ex 2. Pro-  
blem. soliditas sphaerae omnium simul elementorum, restabit  
area solida ignis earundem  $82221 \frac{1}{3}$  minor soliditate aeris  
solum cubis terrae semid.  $255 \frac{13}{21}$  ad molis ergo aequalitatem  
ita accederent ignis, & aer: at virib. adhuc praestaret forsani  
ignis ob eius maximam aetivitate multo maiorem aetivitate aeris

Probl. Quartum.

Inuestigare aream solidam sphaerae cuius semidiameter po-  
natur semidiametrorum tertae 26.

Erit diameter 52. earundem, quarum circumferentia etiam  
circuli maximi erit  $163 \frac{3}{7}$  medietas autem  $81 \frac{5}{7}$  quae du-  
cta in semidiametrum circuli (est nunc 26. semid. terrae) pro-  
ducent semidiametros terrae quadratas pro eiusdem circuli  
area  $2124 \frac{4}{7}$  quae ductae rursus in duas tertias diametri, sci-  
licet nunc in semid. terrae  $34 \frac{2}{3}$  producent pro area solida  
sphaerae semidiametros cubas terrae  $73651 \frac{17}{21}$  quae soliditas  
excedetur à soliditate ignis sem. itidem terrae cubis  $8569 \frac{1}{3}$

Vt



*Vt magis accedant ad aequalitatē molis aer, et ignis, si statuatur semidiameter aeris sphaerę cum terra 27. semid. terra, quā si statuatur solum 26.*

Corell. 1.

*Præterea si æquales sint sphaera aeris, & ignis mole oportet profunditatem aeris à centro, seu semidiametrum sphaerę continentis tria elementa terram, aquam, aerem esse maiorem viginti sex terre semidiametris, & minorem 27.*

Corell. 2.

*Quod si lubeat inuestigare exactius quot semidiametrorum terre statuere oporteat profunditatem aeris. iuxta sequens Problema id assequi poterimus.*

### Probl. Quintum

*Inuestigare quantam esse oporteat altitudinem summam aeris, si aer mole æqualis futurus sit igni.*

*Datur solida area sphaerę continentis omnia elementa semidiametrorum terre cubarum 164702  $\frac{10}{21}$  Si ab ea detrahamus aream solidam terre  $\frac{4}{21}$  restant 164698  $\frac{6}{21}$  pro area solida aeris simul, & ignis, quæ si b fariam diuidatur prodibunt 82349  $\frac{3}{21}$  area ergo solida omnium elementorum ad aream solidam trium inferiorum dum debeat aer esse æqualis igni erit. vt 164702  $\frac{10}{21}$  ad 82353  $\frac{2}{21}$  id est si soluatur numeri in  $\frac{2}{21}$  vt 3458752. ad 1729420. & reducendo ad minores terminos, vt 864688. ad 432355. ea erit proportio dictarum inter se sphaerarum qua ex proportione inuestiganda est proportio diametrorum, proindeque semidiametrorum earundem sphaerarum inter se: est enim semidiameter sphaerę minoris summa altitudo aeris in hypothesis aequalitatis molis cum igne, & dempta semidiam. terra reliqua pars erit eiusdem*

dem aeris profunditas. Quoniam ergo sphaerae inter se sunt in triplicata proportione diametrorum proindeq. in triplicata proportione semi. et proportio 864688. ad 432355. est triplicata \* proportionis R 864688. ad R cub. 432355. se- \* prop. 33. xj. elem.  
midiametri ergo dictarum sphaerarum inter se, ut R cub. 864688. ad R cub. 432355. Et est data semid. sphaerae maioris semid. terrae 34. dabitur \* ergo Et semidiam. sphaerae minoris ex regula itaq. aurea proueniet eiusmodi semidiameter R cub. 19652  $\div$  terra semidiametrorum. quae est proxime semidiametri terrae 26  $\frac{1038}{1053}$  pro summa aeris altitudine à centro mundi, \* Et si subtrahatur semidiameter terrae, restabit aeris profunditas semid. itidem terrae 25  $\frac{1038}{1053}$  \* Corell.

Quoniam vero si aequales esse debeant ignis, & aer viribus oportet ignem esse minorem mole aere, vel certè non maiorem, fit ergo, ut vel aeris altitudo à centro sit 26  $\frac{1038}{1053}$  & eius profunditas 25  $\frac{1038}{1053}$  terrae semid. ignis autem profunditas solum semid. earundè 7  $\frac{35}{1053}$  aut profunditas, altitudoq. aeris sit adhuc maior; hæc semid. 26  $\frac{1038}{1053}$  illa semid. 25  $\frac{1038}{1053}$   
Patet hinc longe abesse à vero intra hypothese[m] quaternarij numeri elementorum tres memoratas sententias: non enim esset ulla virtutis equalitas, si aer esset duabus, & triginta vicibus minor igne; multo minus si aer ad 52. vel etiam ad 100. eleuaretur solum, nulla ferè tum virium proportio: ac etiam si decuplo maior mole esset ignis nō adaequaretur virib. illi aer: præterquam quòd hæc decuple proportionis opinio peculiarem contra se demonstrationem, ac redargutionem habeat ex dimensione astronomica diametri concavi lunaris, eius-



eiusq. semidiametri. est hęc semid. terrę 33.33. ex dimensio-  
 Ptolęmaico, vel maior ex Copernico, vel & hac maior ex Ty-  
 chone: at suscepta opinione decuplę inter elementa proportio-  
 nis esset semidiameter concaui lunę solum semidiametri terrę  
 10  $\frac{111}{330}$  proxime ut supra in hoc eodem capite etiam di-

\*Corell. cō-  
 tra Coim-  
 bricens. s.

xi. Colligitur hinc pro corellario non \* esse prorsus admittere  
 dam distinctionem Coimbricensium quod aer supra vapores  
 proxime ad naturam ignis accedat. oportet enim ipsi in suas  
 qualitates retinere humiditatem, & caliditatem, quousque  
 perseuerat esse aer, ad temperandam actionem ignis, eiusq. re-  
 tūdendas vires. necesse est, ut humiditate ipse sua illius sic-  
 citati repugnet. quod si de humiditate aduentitia loquamur,  
 quam à vaporibus alij scitur, verum illi dicerent atq. pro il-  
 lis est Arist.\* Sed oportet (nquit) intelligere dicit à no-  
 bis aeris id, quod est circa terram, veluti humidum,  
 & calidum esse: propterea quod vaporet, & exhalatio-  
 nem habeat terrę: quod autē super hoc iam calidum  
 & siccum. Videntur itaq. appositē coimbricenses exprime-  
 re sententiā Arist. ego quidem hoc in loco non ago interpretem  
 Philosophi: attamen cum interpretibus grauioribus ea pono,  
 quę ibi de crassi aeris philosophus dicit de aduentitia non indi-  
 ta sumenda esse: atq. ita is dicit humidum, & calidum esse  
 inferiorem aerem; quoniam vaporem, et exhalationem à ter-  
 ra suscipit: at est per se etiam calidus, & humidus, ut fuit  
 2. lib. de ortu, & interitu demonstratum. Verum totū hoc  
 committit Arist. qui de insita tunc crassi non agit: sed de ad-  
 uentitiis; ratione ergo aduentitię eiusdem crassis siccum vocat  
 partem superiorem, & priuatine; cum causa inferioris con-  
 stionis vaporum cesset, & ex comparatione; quoniam siccum  
 fera-

\*1. meteor  
 cap 4.

feratur cum hoc vaporoso ille purus, siccus videbitur. in hoc sensu verum dicerent Coimbricenses: at eorum oratio non satis accomodatur comparatiue, ac priuatiue significationi.

C A P V T X X V I I.

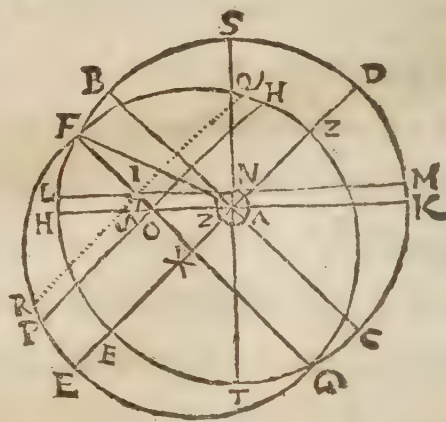
Methodi explicatio iuxta traditionē Santutij.

**P**ost fundamenta methodi transeamus iam ad expositionem methodi ipsius iuxta Santutij traditionem, qui hac descriptione utitur. describit circulum meridianum  $BECD$ . circa centrum  $A$ . in eoq. ducit diametrum æquinoctiali  $BAC$ . vocat ipse medietatem æquinoctialis, sed improprie. ducit præterea  $FXG$ . diametrum circuli paralleli, quem motu suo phenomenon describit; eius autem distantia ab æquinoctiali nota ponitur. nempe quot graduum sit arcus meridiani inter utramq. diametrum æquinoctialis, & paralleli scilicet nunc arcus  $BF$ . ducit præterea axem mundi  $DXE$ . & diametrum Horizontis rationalis  $HAK$ . cuius cum diametro æquinoctialis in centro angulus scilicet  $DAK$ . notus statuitur; nempe altitudo poli supra datum horizontem. secet vero  $HAK$ . diametrum  $FXG$ . paralleli in puncto  $O$ . ex centro pariter  $X$ . & intervallo alterutro  $XF$ .  $XG$  describit circulum  $FZGP$ . qui reuolutus ponatur erectus ad planum meridiani descripti; erit circulus ipse parallelus, quem describit phenomenon. per punctum autem  $Q$ . ducit  $PQH$ . parallelam axi  $EAD$ . nempe perpendicularem diametro



\* ex prop.  
28.3. elem.

tro  $FXG$ . aſſeritq. à ducta  $PQH$ . ſecari parallelum in duas inæquales portiones, quarum  $PFH$ . minor eſt arcus ſupra Horizontem, quem tranſit phenomenon, &  $PGH$ . eſt arcus eiufdem motus ſub Horizonte. & certe æquivalent. licet enim non ſit chorda portionum earum parallela axi; eſt tamen perpendicularis ipſi  $FG$ . ad idem punctum  $O$ . proindeq. æquales inter ſe minor minori; maior maiori.\* mox in diametro meridiani  $SNT$ . ducta ad angulos rectos Horizonti  $HAK$  ſecat  $NA$ . trigeſimam quartam partem ſemidiametri, deſcriptoq. ſuper centro  $A$ . ex intervallo  $AN$ . circello ducit rectam  $LN$ . tangentem eiufmodi circellum, et ubi ipſa ſecat  $FG$  ſignat punctum  $I$ . à quo puncto ducit ipſi  $HAK$ . perpendicularem  $IS$ . exurgitq. triang. rectang.  $ISQ$ . cuius omnes ang. dati. etenim cum parallela ſint  $AB$ .  $OF$ . angulus  $IOS$ . exterior æqualis eſt interiori, & opoſito  $BAO$ . qui eſt datus cum ſit complementum altitudinis datae poli; datur ergo etiam reliquus angulus  $SIO$ . eſtq.  $IS$ . æqualis ſemidiametro terre  $AN$ . ſunt enim latera oppoſita parallelogrammi  $ASIN$ . ergo datur etiam in partibus ſemidiametri terre latus  $IO$ . nempe poſito  $AN$ . adeoque deoq.  $IS$ . mill. 5011. conſtabit quot eorundem milliar. ſit  $IO$ . ducta autem per  $I$  punctum recta  $RIQ$ . parallela ipſi  $PH$ . erit circumferentia  $RFQ$ . arcus, quem ſuper horizonte conficit ſtella in verſione diurna. alter uter itaq. arcus  $PR$ .  $HQ$ . Notus erit. eorum autem indaginem ita proſequitur



tur

*tur Santutius. Quorum milliarius est diameter terre 5011  
quot eorum sint singuli gradus circumferentie meridiani cu-  
ius diameter statuitur 34. semidiameter terra quærit, & ex  
norma Archimedis reperit totius meridiani circumferentiam  
mill. 1070922. eaq. diuisa per 360. numerum graduum  
prodeunt in singulos gradus mill. 2974. (licet proximè sint  
2975.) perq. numerum. mill. 2974. partitur milliaria  
quotcunq. continet 10. & qui in quotiente euenit interpre-  
tatur numerum esse graduum arcus H Q. P R in meridiano  
at quoniam gradus paralleli pauciorum sunt milliariorum  
quam gradus meridiani ideo pro proportionem, quæ inter datum  
parallelum, & meridianum intercedit auget numerum gra-  
duum eorundem arcuum in parallelo, qui gradus in tempora  
uersi differentiam exhibent temporis inter moram phænome-  
ni super horizonte naturali, & moram super horizonte ratio-  
nali.*

---

C A P V T X X V I I I.

Censura traditionis Santutij.

**T**Raditio Santutij primo eam notam subit quòd imper-  
fecta est: solum enim conuenit ei casui, cum fuerit phæ-  
nomenon ultra æquinoctialem. cum in æquinoctiali,  
aut citra æquinoctialem non equè. Quod ex vera descrip-  
tione methodi infra constabit: at præterea falsum est, quod  
postremo loco sumit dum scilicet numerum milliariorum rectæ  
OI. partitur per milliaria unius gradus, totq. postea graduum



arcum meridiani inter horizontes naturalem, & rationalem pronunciat, quot eueniunt in quotiente; qui purus putus error est, confundere rectam lineam IO. cum arcu PQ. seu cū respondente arcu meridiani, quem subtendit: at quis nescit arcum esse maiorem sua chorda, & chordam sinu? licet IO. neq. sit sinus arcus PR. neq. respondentis ei arcus in meridiano: sed sit differentia sinuum versorum dimidij arcuum super horizontes naturalem, & rationalem singillatim. Ut mirari liceat grauiter adeo lapsum esse hominem in Ptolemaeo usq. versatum; Ut ex usu figure sectoris coniectare licet, & ex alijs præterea argumentis. quæ rursus Viri errata clariora reddentur ex collatione eorum, quæ nos in vera methodi expositione trademus.

---

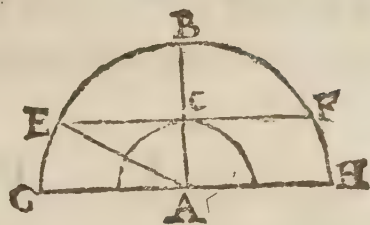
## C A P V T   X X I X.

### Expositio Gloriosi.

**E**Xponit eandem methodum Gloriosus: sed restrictius adhuc, quàm Santutius. restringit enim ad æquinoctialem cum in eo mouetur phænomenon, & ibidem fuerint spectatores phænomeni; ut nobis quibus ille scribit, ita descripta methodus nulli vsui esse possit. verum tradit ipse nedum methodum: sed etiam conuersam eius. nedum scilicet quomodo ex mora supra horizontem naturalem dignoscatur altitudo phænomeni; sed quomodo etiam ex altitudine phænomeni dignoscatur mora. immò hoc prius quam illud docet. sunt itaq. duo viri Problemata.

Pro-

Primum Probl.



Data Cometis ab orbe terræ distan-  
tia eius moram supra horizontem determinare. Circa cētrum  
universi A. describit circulum terræ in quo habitatio C. sub  
equinoctiali: horizon rationalis GAH. vocat ipse astrono-  
micum; ducit physicum Horizontem ECF. ductaq. AC. &  
producta in B. ad altitudinem phænomeni datam ex centro-  
que A. & interuallo AB. describit circulum BGH. qui nē-  
pè secet horizontem rationalem in punctis G. H. naturalem  
in E. F. arcus FBE. erit arcus super horizonte phisico conspi-  
cuis, quem in uersione diurna peragit phænomenon; sicut con-  
tra arcus EGHF. motum eius sub horizonte continebit. cum  
ergo in triangulo rectangulo ACE. dentur basis AE. altitu-  
do nota phænomeni, et AC. latus, semidiameter terræ, erit da-  
tus etiam angulus acutus EAC. ex Canone triangulorum  
rectilineorum, ergo et eius duplus, proindeq. totus arcus EB-  
F. cuius gradus redacti in tempora exhibebunt quot horis mo-  
retur phænomenon supra horizontē. exemplum ipsius Glorio-  
si. ponit semidiametrum AC. mill. 3456. & AB. milliar.  
3556. cum CB. altitudinem phænomeni à superficie terræ  
statuat mill. 100. posita itaq. AC. sinu toto adeoq. 100000  
erit AE earundem ex regula aurea 102910. cum sint AE.  
AB. æquales; estq. AE. secans in proposito casu anguli CAE  
dabitur ergo ex secante AE. 102910. angulus CAE. gr.  
13.39.25. at spernit minutiam secundorum; duplus ergo an-  
gulus, & totus arcus EBF. erit grad. 27.18. qui redacti  
in



*in tempora sunt hor. 1. 49. 12. tantumq. temporis morabitur phenomenon in ea altitudine si sit sub æquinoctiali.*

Probl. secundum.

*Data mora supra horizontem quantum à terris cometes aberit, inuestigare.*

*In eadem figura dato tempore morę dabitur quot graduū sit arcus  $EBF$ . & eius dimidiū  $EB$ . angulusq. insistens  $C$   $AE$ . in triangulo ergo rectangulo  $ACE$ . dabuntur latus  $AC$  terrę semidiameter, & angulus acutus  $CAE$ . proindeq; & reliquus  $AEC$ . dabitur ergo, & basis  $AE$ . scilicet  $AB$ . & detracta  $AC$ . erit nota  $CB$ . altitudo phænomeni à superficie terrę. Exempl. idem. sit mora in arcu  $EBF$ . hor. 1. 49 12. erit itaq. arcus  $EBF$ . gr. 27. 18. eiusq. dimidiū  $EB$  grad. 13. 39. totidemq. angulus  $CAE$ . cuius secans est 102910. et quoniā posito  $AC$ . sinu toto, proindeq. 100000 est  $AE$  secans anguli  $CAE$ . proindeq. 102910. ergo quarū partium  $AC$ . est 3456. tot scil. milliarium, erit  $AE$ . ideoq.  $AB$ . ex regula aurea 3546. quare  $CB$ . altitudo phænomeni à terrę superficie supererit mill. 100. quod querebatur.*

*Hęc est expositio Gloriosi nimis scilicet restricta eoque nomine reprehendenda. transeamus ergo ad veram methodi, ac plenam traditionem.*

CAPVT XXX.

Methodi vera, & vniuersalis expositio, traditioq.

**S**it ergo circa centrum vniuersi D. circulus meridianus XMS. in quo diameter horizontis rationalis MDS. sitq. in eodem meridiani plano, in quo quæuis habitatio C. obseruatoris; ducaturq; pro eius horizonte naturali tangens TCN. cōmunis autem sectio peripheriarū meridiani, et æquinoctialis sit H. meridiani, & tropici Capricorni L. meridiani, & tropici Cancrī sit G. ducatur deinde axis mundi KD. qui angulos rectos continebit cum semidiametro æquinoctialis HD. sintq. LA. GZV. parallele ipsi HD. dico esse LA. GF. semidiametros parallelorum, quos diurna versio ne describunt puncta L. G. scil. semidiametros nunc tropicorum Capricorni, & Cancrī: etenim semidiametri dictorum tropicorum sunt, & ipsæ in plano meridiani parallele\* semidiametro æquinoctialis. at ex eodem puncto L. non nisi vnicā parallela eidem rectæ lineæ HD. duci potest\* pariter, & ex puncto G. secet LA. Horizontem naturalem in P. rationalem in E. erit EL. sin. versus\* dimidij arcus motus diurni supra horizontem rationalem, & LP. sinus versus\* dimidij arcus motus diurni supra horizontem naturalem existente scilicet phænomeno in tropico Capricorni, adeoq. EP. erit differentia sin. vers. dictorum arcuum supra vtrunque horizontē. at HD. secet horizontem naturalem in puncto O. erit HO. sin. vers. dimidij arcus supra horizontem naturalem & HD. sin. versus dimidij arcus motus supra horizontē

\* prop. 16.  
xj elem.

\* ex definit  
sin. Clau.  
& aliorum

\* ex iisdem  
definit.

ratio



ex iisd de-  
finit.

rationalem existente phænomeno in æquinoctiali: at  $GZ$ . fecet horizontem naturalem in  $F$ . rationalem in  $V$ . producta erit  $GF$ . sinus versus dimidij arcus supra horizontem naturalem  $GV$ . sin. vers. dimidij arcus supra horizontem rationalem existente phænomeno in tropico Cancrī. oportet vero in omni situ uertere gradus in tempora ad habendam morā phænomeni supra horizontem: scilicet quindenos gradus in horam. Hac præmissa descriptione sequantur iam Problemata.

Probl. Primum.

Data distantia phænomeni à centro, datoq. parallelo, in quo motu diurno uertitur, & data cuiusuis propositi loci poli altitudine inuestigare differentiam inter moram phænomeni supra horizontes loci rationalem, & naturalem in motu diurno.

1.  
quādo phe-  
nom. ultra  
æquinoct.

Sit primo parallelus, in quo mouetur phænomenon, tropicus Capricorni, adeoque ponatur phænomenon in  $I$ . consistatq.  $DL$ . distantia eius à centro, & sit datus angulus  $KDM$ . altitudo poli dati nunc loci terræ  $C$ . cuius loci sunt horizontes  $MCS$ . rationalis:  $NFT$ . naturalis, &  $X$  vertex; queritur differentia moræ phænomeni super horizonte rationali à mora super horizonte naturali. Quoniam ergo datur altitudo poli datur etiam distantia verticis  $X$ . nunc ab æquinoctiali scilicet arcus  $HX$ . siue angulus  $XDH$ . quocirca dabitur etiam complementum  $HDS$ . cui est æqualis  $LES$ . angulus oppositus, & exterior parallelarum  $HD$ .  $LE$ . ergo, & ipse dabitur. ducta itaq. perpendiculari  $PB$ . in triangulo rectangulo  $EPB$ . erunt omnes anguli dati, & datur latus  $PB$ . æquale semidiametro terræ  $DC$ . ergo ex trigonometria dabitur etiam basis  $PE$ . in iisdem partibus in quibus nota ponitur terra se-

ra se-

¶ semidiameter in tot scilicet milliarijs . Rursus in triangulo rectangulo  $DAL$ . datur angul. acutus  $LDA$ . componitur enim ex dato  $SD$   $\omega$ . equali angulo ad verticem  $KDM$ . altitudinis poli, et ex angulo dato  $LDS$ . elevationis supra horizontem datum puncti tropici Capricorni in meridiano . Et datur basis  $DL$ . distantia phenomēni à centro terre in tot milliarijs . ergo in ijsdem milliarijs dabuntur ex trigonometria latera  $LA$ .  $DA$ . Rursus in triangulo rectangulo  $DAE$  datur angulus acutus.  $ADE$ . et latus  $DA$ . in tot milliarijs; ergo dabitur in ijsdem milliarijs  $AE$ . Et dabitur in ijsdem tota  $AL$ . ergo dabitur in milliarijs quoq. reliqua  $EL$ . verum, Et dabitur  $EP$ . ergo relinquetur data itidem in milliarijs  $PL$ . sinus versus dimidij motus diurni supra horizontem naturalem sicut  $LE$  est sinus versus dimidij arcus motus supra horizontem rationalem . Estq. in ijsdem milliarijs nota tota  $AL$ . ergo contra in quibus partibus  $AL$ . semidiameter paralleli, in quo nunc mouetur phenomēnō, adeoq. sin. totus est 100000. in illis eisdem partibus dabitur utraq.  $LE$ .  $LP$ . ergo dabitur uterq. arcus quorum sunt illi sinus versi; quare Et dupli arcus. versis itaq. gradibus in tempora dabitur mora phenomēni supra horizontem naturalem, et mora supra horizontem rationalem. detracta itaq. minore mora ex maiore, restabit differentia utriusq. moræ nota, quæ differentia quærebatur .

Eadem prorsus ratione inuestigabitur eadem differentia in quocunq. alio parallelo moueatur phenomēnon ultra æquinoctialem .

At moueatur phenomēnon in æquinoctiali ponatur scilicet in puncto  $H$ . ducta perpendiculari  $OI$ . queratur  $DO$ . in tri

1.  
quādo pha-  
nom. in æ-  
quinoct.





in triangulo igitur rectangulo  $FRV$ . datur angulus acutus  $FV D$ . complementum altitudinis poli quia complem. distantie æquinoctialis à vertice cum sit æqualis angulo  $HDS$ . ob parallelas  $DH.GV$ . datur etiam latus oppositum  $FR$ . æquale semidiametro terre  $CD$ . ergo dabitur in hisdem partib. in milliariis scilicet basis  $FV$ . Rursus in triangulo  $GZD$ . datur basis  $GD$ . distantia nota phænomeni à centro ex hypothesis, et datur ang. acutus  $GDZ$ . distantia tropici cancri à polo mundi ergo datur etiam  $GZ$ . angulo dato oppositum ex trigometria item, et reliquum latus  $DZ$ . In triangulo rursus rectangulo  $DZV$ . datur angulus acutus  $ZDV$ . poli altitudo, & latus  $ZD$ . dabitur etiam arcus  $VD$ . &  $VZ$ . at dabatur etiam  $GZ$ . dabitur ergo tota  $VG$ . dabaturq.  $VF$ . ergo dabitur reliqua  $FG$ . in milliariis, in quibus dantur  $GZ$ .  $GV$ . ergo dabuntur etiam singule in illis partibus quarum  $GZ$  semidiameter circuli paralleli nunc tropici Cancri, adeoq. sin. totus est 100000. estq.  $VG$ . sin. versus dimid. arcus motus supra horizontem rationalem, &  $GF$ . est sinus versus dimidii arcus motus supra horizontem naturalem. dantur ergo et ipsi arcus, & dupli; versisq. gradib. in tempora dabitur mora super utroq. horizonte: quocirca constabit etiã utriusq. morę differentia, quę quærebat. eodem progressu inuestigabitur differentia morę in reliquis parallelis citra æquinoctialem vsq. ad sectionem  $Y$ . de qua modo.

Quod si diameter paralleli secaret axem in communi eius sectione cum naturali horizonte, ut nunc secat diameter, seu portio  $QN$ . in  $Y$ . tunc due operationes sufficerent: ducta enim  $DQ$ . in triangulo rectangulo  $DYQ$ . dabitur angulus  $QDY$ . distantia poli à dato paralelo. & datur basis  $DQ$ .

3.  
Cum diameter paralleli secat in  $Y$ . axem.

ZZZ 2

distanc-



distancia phenomeni à centro; ergo dabitur etiam *ut*erq. arcus  $DT$ .  $YQ$  rursus in triangulo rectangulo  $DTv$ . datur angulus acutus  $TDu$ . altitudo poli, & datur latus  $DY$ . ergo dabitur etiam arcus  $Yu$ . dabiturq.  $YQ$ . dabitur ergo tota  $uYQ$ . estq.  $uQ$ . sin. versus dimidii arcus super horizonte rationali, &  $YQ$ . sinus versus dimidii arcus super horizonte naturali. dabitur ergo *ut*erq. arcus, & eorum dupli. eod. quo antea modo. dabitur itaq. mora super *ut*roq. horiz. unde *ut*riusq. etiam morę differentia. quę querebatur. Est autem in proposito casu arcus supra horizontem naturalem semicirculus.

<sup>5.</sup>  
Cum secet  
citra y.

At secet diameter paralleli axem citra  $T$ . ut nunc in  $a$ . ducta ex quouis puncto  $X$ . quę secet horiz. rationale in  $c$ . naturale in  $b$ . In triang. itaq. rectangulo  $XaD$ . datur angulus acutus  $XDK$ . distancia poli à dato parallelo, quę data semper supponitur, & datur basis  $DX$ . distancia phenomeni à centro ergo dabitur *ut*rumq. latus  $Xa$ . &  $Da$ . & dabitur ex prox. num.  $Dy$ . dabitur ergo reliqua  $ya$ . in triangulo ergo rectangulo  $yab$ . datur latus  $ya$ . & datur angulus  $ayb$ . qui est ob parallelas  $NT$ .  $MS$ . equalis angulo  $KDM$ . altitudinis poli ergo dabitur latus  $ba$ . in iisdem scilicet omnia partibus in quibus datur  $DX$ . in tot nempè milliariis. rursus in triangulo rectangulo  $Dac$ . datur angulus acutus  $aDc$ . & datur latus  $Da$  in iisdem ergo partibus in milliariis nempè; dabitur  $ca$ . dabiturq.  $ba$ . ergo dabitur reliqua  $cb$ . rursus dabitur amba  $ba$ . &  $ax$ . dabitur ergo tota  $bx$ . & sunt  $cx$ . &  $bx$ . sinus *versi*, hic dimidii arcus supra horizontem naturalem, ille dimidii arcus supra horizontem rationalem. cumq. deuntur in iisdem milliariis, in quibus datur  $xa$ . semidiameter paral-

paralleli, adeoq. sinus totus. quarum ergo partium hic est  
 $100000$ . in illis etiam dabuntur illi. dabuntur itaq. ar-  
 cus, & eorum dupli. mora ergo super utroque horizonte  
 proindeq. utriusq. moræ differentia dabitur; quæ quære-  
 batur.

Ex his constat uniuersa methodus cum etiam habitatio  
 fuerit intra zonam torridam, & ultra ad austrum. facilis  
 enim commutatio ei, qui hac perceperit. Cum vero habitatio  
 fuerit sub æquinoctiali, & phenomenon in æquinoctiali mo-  
 ueatur. tum æquinoctialis per verticem cum transeat, præ-  
 stat circulum XMS. sumere pro æquinoctiali, ductaq. recta  
 DN. in triangulo rectangulo DCN. dabitur basis DN. di-  
 stantia phenomēni à centro, & latus DC. terræ semidiame-  
 ter, dabitur ergo etiam angulus acutus C DN. arcus scilicet  
 NX. & eius duplus NXT. qui est arcus supra horizontem  
 naturalem, & est MXS. arcus supra horizontem rationa-  
 lem semicirculus; dabitur ergo mora super utroq. horizonte,  
 & utriusq. moræ differentia.

Aliter.

Retinendo in inuestigatione moræ supra horizontem natu-  
 ralem traditam methodum, possumus in indaganda mora, su-  
 pra rationalem uti indagine, vel & breuius, tabula semi-  
 diurnorum.

### Problema Secundum.

Ex data mora super horizonte naturali dati loci, cuius  
 scil. latitudo data sit, & dato parallelo, in quo mouetur pha-  
 nomenon, inuestigare distantiam eiusdem phenomēni à cen-  
 tro mundi.

Retenta eadem figura præcedentis problematis sit datus  
 paral.



parallelus, in quo mouetur phenom. qui per L. scil. nunc Tropicus Capric. deturq. tempus, quo moratur supra horizontem naturalem in versione diurna phenom. nempe versis temporib. in gr. assignando cuiq. horæ quindecim gr. dabitur arcus parallelus supra horizontem quot grad. sit. supra horizon. inquam naturalem; notus quoque erit dimidijs arcus: quare, & eius sinus versus datus erit in eadē scil. figura recta PL. erit vero LS. datus in partibus, quarum est LA. semidiameter eiusdem paralleli adeoq. sinus totus 1000000. in ijsdem ergo partibus dabitur reliqua AP. & quoniam angulus LD. id est LDA. datur constat. n. ex angulis datis LDS. SD. & equali altitudini poli data; in triangulo ergo rectangulo DAL. datur angulus acutus LDA. & datur latus LA. part. 1000000. in ijsdem ergo partibus dabitur basis LD. & latus DA. rursus in triangulo rectangulo DAE. datur angulus acutus ADE. & latus DA. in partibus quarum AL. est 1000000. in ijsdem ergo partibus dabitur AE. at in ijsdem dabatur tota AP. ergo reliqua pariter dabitur in ijsdem partibus quarum AL. est 1000000. daturque in triangulo rectangulo PBE. angulus acutus PEB. ergo dabitur in partibus, in quibus data est basis PE. etiam latus PD. at vicissim PB. aequalis terre semidiam. datur in mill. quorum & quot ponitur semid. ergo ex regula aurea dabitur in ijsdem milliariis PE. quare, & AE. & AP. & PL. & tota AL. dabuntur singula in illis milliariis, quorum & quot ponitur terre semidiameter: quare & DL. in ijsdem dabitur; cum detur, & ipsa in partibus, quarum AL. est 1000000. estq. DL. distantia phenomēni à centro; ergo constabit quot ipsa milliariis sit. quod querebatur.

Eodem

Eodem modo conuertendo in reliquis casib. deducetur ex mora phænomeni super horizonte naturali, & distantia eius à centro; quæ inuestiganda proponebatur.

C A P V T X X X I.

Non accomodari descriptam methodum, cum incerti sumus num phænomenon parallaxim patiatur.

Querendum post expositionem methodi, utrum potis illa sit exhibere distantiam phænomeni à centro, cum incerti sumus de eius parallaxi. adeoq. incerti sumus de parallelo motus veri, & dicendum est, ac demonstrandum nihil certi ex hac methodo de distantia phænomeni à centro in eiusmodi ambiguitate posse colligi: sit itaq. Theorema.

Theorema.

Cum sumus incerti utrum phænomenon parallaxim patiatur non licet ex mora super horizonte naturali eius à centro distantiam certò deducere.

Ratio vero est. quoniam non sumus tum certi, in quo parallelo moueatur phænomenon: at parallelum dari exigitur; ut in præced. \* capite. exempli gratia cum apparet moueri in parallelo circa semidiametrum AL. non sumus certi tamen, ne moueatur in parallelo propiore vertici, seu veluti in parallelo circa DH. cum enim parallaxis remotius à vertice representet phænomenon, quam sit; necessario quoq. representat eius motum in remotiore parallelo, quàm sit is, in quo verò motu diurno vertitur. quod dum accidit, deceptio nasci-

tur.



# 552 De tribus nouis Stellis:

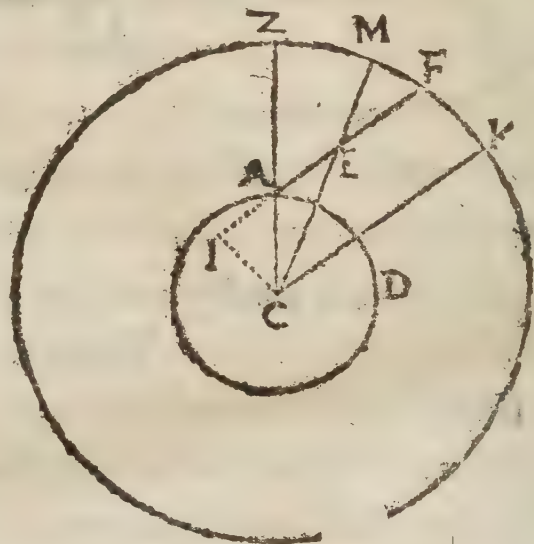
tur. comparamus enim sinum versus  $LP$ . cum semidiametro  $AL$ . nec non moram obseruatam phænomeni cum mora cuius dimidii arcus sinus versus sit  $LE$ . cum comparare deberemus moram obseruatam cum mora, cuius dimidii arcus sinus versus est  $DH$ . decipimur ergo vt ex fallaci calculo nihil certi deducere possimus.

\* lib 3. Antitych. cap 20. The. in fine.

Ad illustrandam demonstrationem hanc expositione aliqua placet eam accipere à centro mundi phænomeni distantiam, quam circiter cometa anni 1618. tribuendam ostendi \*

Statuatur itaque phænomenon à centro terra distans mill.

11500. quod visum est Santutio moueri in paralelo ab æquinoctiali ad austrum grad. 21. 10. remoto, moraque obseruata hor. 9.4. repetita figura parallaxis verticalis erit ex hypothesi recta  $CE$ . mill. 11500. & angulus distantie visæ  $LAE$ . grad. 64.40. Eius ergo



sinus, & idem anguli deinceps  $EAC$ . est 90383. Et quoniam vt latera inter se ita sinus angulorum oppositorum pariter inter se in triangulis rectilineis. erit ergo vt latus  $CE$ . 11500. ad latus  $CA$ . 3075. ita sin. anguli  $CAE$ . 90383. ad sinum anguli parallaxis  $AEC$ . Ex regula itaque aurea erit huius sinus 23853. angulus itaque  $AEC$ . parallaxis grad. 13. 48. & tantum distaret parallelus motus veri à parallelo visi motus versus verticem nempe detractis g 13

48.

48. à g. 21. 10. restat declinatio paralleli motus veri ab æ-  
 quinoctiali in austrum g. 7. 22. qui parallelus transit per g.  
 18. 49. Lib. ex tabula declinationum. & distat à vertice  
 Pisarum g. 50. 52. sit nunc eius paralleli semidiameter DH  
 (abutor nunc semi diametro æquinoctialis ad parallelū signi-  
 ficandum ad fugiendā multiplicationem) in quo semid. sit E.  
 locus phenomeni, ut DE. sit mill. 11500. erit ang. itaq.  
 CDO. distantia vera à vertice g. 50. 52. cuius DO. secans  
 posita DC. sinu toto. erit ergo DO. par. 158447. quarum  
 DC. 100000. quarum ergo DC. est 3035. earum erit DO.  
 4809. tot scil. mill. restabit ergo OE. eorundem mill. 6691  
 quarum ergo DA. est 100000. earum erit OE. 58183.  
 arcus ergo respondens illi sinui uers. erit g. 65. 17. duplus ar-  
 cus scil. arcus supra horizontem naturalem g. 130. 34. qui  
 uersus in tempora exhibebit moram super horizonte natura-  
 li hor. 8. 42 at super horizonte rationali in eodem parallelo  
 per g. 18. 48. Lib. mora esset hor. 11. 5. ex tabula semidiur-  
 norum Pisis; differentia ergo intercederet hor. 2. 23. inter e-  
 iusmodi moras; at inter moram obseruatam à Santutio, &  
 eam que obseruari debuiſſet, est differentia solum minut. 22  
 at melius dicamus esset differentia m. 22. inter veram morā  
 à Santutio existimatā, et apparentem tota die, ac ab ortu ad  
 meridiani circulum esset differentia solum min. 11. quæ dif-  
 ferentia non facile obseruatur: at hac dimissa consideratione  
 nunc, illud ad nos pertinet. si phenomenon moueretur in eo  
 parallelo verè, in quo uidetur moueri essetq. solum moræ dif-  
 ferentia minorum horæ 22. & parallelus, in quo verus,  
 ætuisus motus esset, distans g. 21. 10. ab æquinoct. in austrū  
 esset, distantia phenom. à cetro esset mill. 95571. ut in Lem.

Lemma B.



Poteſt ergo ead. mora differentia diuerſa, et longe inter ſe diſtantes diſtantias phaenomeni à centro ſuſſerre, prout aſſue rit parallaxis, vel abſuerit, adeoq. motus verus phaenomeni fuerit in eodem circulo, in quo apparet, vel in alio parallelo, et propinquiore vertici: at parallaxis in alio, & remotiore a vertice repreſentet. cum ergo non conſtiterit, utrum de- tur parallaxis, necne: ſi q. conſtiterit dari, non conſtiterit quanta ea ſit, non habet locum tradita methodus, neq. ex ea certi quicquã deduci poteſt de diſtancia phaenom. à centro: quod demonſtrandum proponebatur.

#### Lemma B.

Si phaenomenon moueri ponatur in parallelo auſtrali, cuius declinatio ſit g. 21. 10. tum ſecundum motum verum tum ſecundum motum viſum, ſitq. differentia mora ſuper horizon- tibus Piſarum naturali, & rationali minut. 22. colligetur ex methodo diſtancia phaenom. à centro mill. 95621 quorum ſemidiameter terra ſit 3025. in propoſita inquã figura DL. eſt dictorum mill. 95671. poſito phaenom. in L.

Sit propoſitus ergo parallelus, qui circa diametrum AL. diſtabit L. à vertice Piſarum X. g. 64. 50. complementum itaq. LS. g. 25. 10. eſt S $\omega$ . g. 43. 30. cum ſit equalis altitudini poli: erit ergo angulus LD $\omega$ . ideſt LDA g. 68. 40. adeoq. in triangulo reſt angulo reliquus ALD. eſt g. 21. 20. & quoniam poſito AL. ſin. toto eſt DL. ſecans anguli DLA. quarum partium LA. eſt 100000. earum erit DL 107356. eſt vero EL. ſin. verſus dimidij arcus ſupra horizon- tem naturalem, qui eſt g. 68. cum mora ſuper eo hori- zonte ex tabula ſemidiurnorum ſit hor. 9. 4. dimidium itaq; mora hor. 4. 32. quod tempus verſum in horas exhibet g.

68. quorum sin. vers. est 62539. & PL. est sinus vers. arcus super horizonte naturali, qui detracta dimidia differentia more, & mutatis temporib. in g. erit g. 65. 4. cuius arcus sin. vers. est 57844. restat itaq. in iisdem partibus EP. 4695. at in triangulo rectangulo EBP. angulus PEB equalis angulo HDS. g. 46. 30. (nunc enim retinetur H. pro sectione equinoctialis) erit itaq. reliquus EPB. g. 43. 30. posito itaq. PB. sinu toto PE. secans anguli EPB. erit 13786. ergo quorum milliariorum PB. equalis semidiametro terra est 3035. eorum erit EP. ex regula aurea 4184. et quoniam quarum partium EP. est 4695. est AL. 100000 quarum ergo EP. est 4184. erit earum AL. ex regula aurea 89116. tot scilicet milliariorum: at quarum partium AL. est 100000. earum est DL. (ut ab initio fuit monstratum) 107356 ergo quorum mill. est AL. 89116. eorum erit DL. 95671. quorum scilicet mill. semidiameter terra est 3035. quod proponebatur in Lemmate.

## C A P V T XXXII.

Prima argumentatio Santutij. Quod Stella fuerit cælestis.

**P**OST tradita fundamenta methodi, ac methodum ipsam Santutij nunc argumenta eius adducamus, quæ ex methodo ea deducit ad probandum stellam fuisse cælestem, & forte inter fixas: at certè, ac saltem supra Venerem. est prior eius ratio, ac rationis progressus eiusmodi. Primo observavit quadrante satis magno vlnarum nempe 4 ÷



meridianam altitudinem stella Pisces g. 25. 20. eandemq. altitudinem iteratis observationibus semper deprehendit. Cum vero altitudo poli Pisarum sit, ut vidimus g. 43. 30. adeoque æquinoctialis super eius horizonte eleuetur g. 46. 30. declinatio paralleli colligitur (detractis scilicet grad. 25. 20. ex grad. 46. 30.) 21. 10. succedunt observationes mora supra horizontem. Prima ergo die Aprilis hora post meridiem 11. 46. hora scilicet noctis sequentis, circiter quinta, fuit stella in horizonte orientali. ad meridianum autem peruenit hora post meridiem 15. 20. ut stella ab ortu ad medium celi posuerit horas 4. 34. quot restant ex subtractione hor. 11. 46. ab horis 16. 20. licet Santutius dicat 4. 32. ob erroremne impressionis nescio, qualis sane error manifestarius est pag. ead. 85. lin. 19. ubi pro horis 11. 46. legitur horis 11. 15. qua ratione tempus inter ortum, et celi culmen fuisset hor. 5. 5. loco horarum 4. 32. ut is dicit. Secunda observatio fuit die 14. Aprilis, qua die apparuit in ortu hora 10. 56. post meridiem: peruenit autem ad meridianum hor. 15. 30. itidem post meridiem. inter ortum ergo stellæ, & celi culminationem, ut vocant, intercessere hora 4. 34. at Santut. rursus asserit 4. 32. Tertia observatio fuit die 5. Iunii qua die stella fuit in ortu hora 7. m. 28. post merid. ad merid. autem venit hor. 12. 6. itidem post merid. tempus ergo, quod stella posuit ab ortu ad merid. fuit hor. 4. 38. at Santut. computat hic quoq. 4. 32. ut constantia hæc in cōclusionem hor. 4. 32. facile mihi suadeat in expositione observationum aliquem irreplisse errorem: nascitur itaq. aliqua, vel incertitudo, vel falsitas. interim iuxta supputationem suam integram moram stelle supra horizontem pronunciat hor. 9. 4. eiusmo-  
di.

di prænissis observationibus probat arcum conspicuum paralleli propositi supra horizontem rationalem tantundem prorsus esse quantus ex mora observata stellæ apparuit, ut idcirco nulla differentia sensilis inter horizontem rationalem, & naturalem intercesserit adeoque stella observata fuerit, vel in octavo orbe, vel saltem supra Venerem. probat ergo arcum supra horizontem rationalem eandem importare moram, siue æqualem observatæ; adeoque moræ supra horizontem naturalem duabus rationibus. prima est mechanica \* scil. ex descrip<sup>19.</sup> tione figuræ, in qua diligenter diuidit circulum meridianum in 360. & axem mundi in 34. partes æquales, & parallelam, quem stella conficiebat in 360. rursus gradus, ductisq; lineis ducendis supponit apparere oculari inspectione arcum paralleli super horizontem extantem g. 136. nec plurimum, nec pauciorum; qui g. quindeni pro hora faciunt hor. 9. 4. quanta fuit mora observata, adeoque mora super horizonte naturali.

Secunda probatio \* est Geometrica, Astronomicaue: pro<sup>20.</sup> ceditq. ex figura sectoris Ptolemæi. est autem subiecta figura in qua circulus SARG. est meridianus polus arcticus S. australis R. semicirculus BED. orientalis Horizontis AEG. semicirculi æquinoctialis. FNC. semicirculus paralleli, quem stella conficit motu diurno SHR. semicirculus per polos mun. & communem sectionem paralleli dicti, et horizontis; qui secet æquinoctialem in T. est ergo TH. declinatio paralleli, adeoque est g. 21. 10. Proportio sinus arcus RB. ad sinum BA. componitur ex proportionibus sinus arcus ET. ad sin. arcus EA. & ex proportionibus sinus arcus RH. ad sin. arcus HT. ipse itaque subducit calculos posito sin. toto 60000. & reperit arcum TE. grad. 21. 55. qui demptus ex quadrante AE. relinquitur.



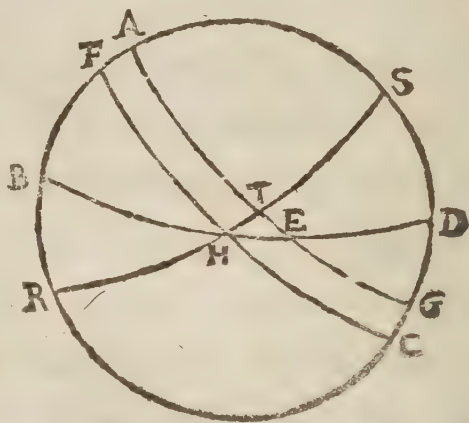
\*prop. 22.  
sph. Theod

relinquit arcum  $AT$ . grad. 68. 5. est autem  $AT$ . semidiurnus, cum stella mouetur per parallelum  $FH$ . sunt enim similes \* arcus  $AT$ .  $FH$ . &  $FH$ . est semidiurnus: inter horizontem siquidem, & meridianum intercedit. Erit itaque integer arcus diurnus grad. 136. 10. qui important hor. 9. 4. 40. Santutius autem spectis secundis solas horas cum minutis ponit. erit itaque summa rationis.

Quodcunque phenomenon nullam patitur differentiam sensu conspicuam inter moram super horizonte naturali, atq. moram super horizonte rationali est in celo saltem supra Venerem.

At stella anni 1604. nullam passa est differentiam sensu conspicuam inter moram supra horizontem naturalem, & moram supra rationalem, ergo stella anni 1604 fuit in celo saltem supra Venerem.

Minorem probat ex collatione observationum, cum calculo arcus diurni paralleli, in quo stella mouebatur. ut exposuimus.



## C A P V T X X X I I I.

Solutio rationis primæ Santutij.

**S**olutio argumentationis adductæ Santutij ipsa per se patet ex proxime dictis in capite 31. Nimirum cum dubij sumus utrum phenomenon parallaxim subierit ut de

de prop̄sita stella anni 1604. sumus incerti, non habet argumentatio vim quicquam certi concludendi. demum non concludit ratio nisi cum mora super horizonte naturali, & mora super rationali, quę conferuntur, in eodem parallelo fuerint; quod non accidit, cum nisi motus circulus à circulo veri motus distiterit, ut ex eod. capite 31. elicitur. ex hac una responsione ratio Santuti tollitur. attamen placet ad abundantiam doctrinę, alia duo, vel falsa, vel ambigua in ratione eadem Santuti notare. Est primum id quod iacet x. instantia nullam penitus intercedere differentiam inter moram super horizonte naturali observatam, & moram super rationali inuestigatam: at si acute res animaduertatur aliqua differentia interest. Santutius ex figura sectoris deducit semidurum, seu moram stellę in eo parallelo supra horizontem rationalem horarum 9.4. mihi vero non libuit longam eam, & tediosam viam percurrere, & calculos omnes in ea viri retexere, sed ex trigonometrię canonibus eundem arcum inuestiganti obuenit horarum \* 9.7: 32. non autem 9.4. in \* Probl. sequenti. tercedet ergo differentia inter illam, & observatam à Santutio horarum 9.4. ex eius calculo minorum 3.32. & si calculus ex tertia observatione iniretur, prodiret momentum horarum 9.16, ut differentia ita foret minut. 8.28. vel ergo falsum, vel dubium est hoc quod sumit nihil differentię intercedere inter moram utranque super duobus horizontibus. at moram super horizonte rationali esse hor. 9.7. 32. probl. hoc ostendo.

Problema.

In parallelo cuius declinatio ab æquinoctiali in austrum est 8.21.19 arcus supra horizontem rationalem Pisarum im-



\* Cap. præcedenti.

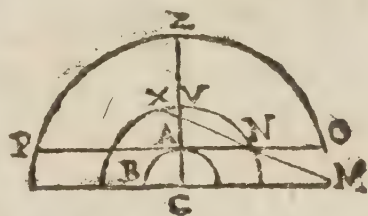
importat horas 9. 7. 32. in motu diurno cuiuscunque stellæ in ipso sitæ ac circūactæ in figura scil. proxima\* Santutij arc. AT. proindeque arcus FH. est g. 68. 26. 30. arcus itaque duplus est g. 136. 53. qui distributi quindenari in horas exhibent horas 9. 7. 32. demonstrandus est ergo arcus AT. g. 68. 26. 30. demonstrabitur vero tantus is arcus, si TE. eius complementum ostendatur g. 21. 33. 30. dantur autem in triangulo rectangulo spherico HTE. arcus HT. declinatio paralleli FHC. g. 21. 10. cuius tangens 38720. Et datur angulus TEH. altitudo æquinoctialis supra horizontē Pisarum g. 46. 30. cuius tangens secunda 94896. est que ex canone trigonometrico, ut sin. totus ad tangentem secundam anguli HET. ita tangens arcus HT. ad sinum arcus TE. ex regula itaque aurea, cuius schema est quod subiicitur, erit sinus arcus TE. 36744. adeoq. arcus TE. g. 21. 33. 30. recurrendo ergo quæ ab initio proposuimus, colligetur arcus AT. g. 68. 26. 30. eius itaque duplus g. 136. 53. qui g. divisi per 15 exhibebunt pro quotiente horas 9. 7. 32. quod tempus inquirendum erat.

† instantia

Aliud duorum propositorum, quod tertio loco rationem ambiguum, adeoq. infirmam reddit, est refractio nullo modo considerata à Santutio, & tamen consideranda, præsertim ad horizontem, proindeque in ortu phænomeni. innuimus antea eius in hoc negotio impedimentū, nunc explicare oportet; quod obstat etiam si phænomenon, in quo parallelo viso motu in eodem vero circumferretur, adeoq. parallaxi careret. impediret etiam si differentia quidem esset inter parallelos veri, & visi motus: attamen constaret veri motus parallelus; quo in casu nisi refractio obstarat methodus necessario concluderet pha-



Phenomeni à centro distantiam: propono instantiam hanc in  
 luna: de qua sane constat in dato quouis tempore per quem  
 parallelum vero motu feratur, qui verus motus differen-  
 tiam à viso motu in parallelo eiusdem visi motus obtinebit  
 aliquam: esset ergo vera hac scala dimetiendæ altitudinis lu-  
 naris: at obstat certitudini indaginis refractio ex qua non ra-  
 ro fit, ut stella videatur dum adhuc sub horizonte est. fa-  
 centur hoc frequentes, ijq. graues Scriptores, post alios mul-  
 tos Clavius. \* de se ipso testatur Landtgravius Hassig in \*  
 Venere. Batavi ad nouam Zemblam anticiparunt videre,  
 solem\* quod ego rursus in primo astronomicorum scripsi. ex  
 huiusmodi ergo anticipatione procedit, ut punctus, ac momen-  
 tum temporis, quo luna, & stella quauis alia attingit hori-  
 zontem non possit certo deprehendi; cum hærere semper, ac am-  
 bigere fermè oporteat. ut in refracl. maturiorem represen-  
 tauerit ortum, quam vere ipsa imerse-  
 rit: ob quam hysteriori scala hac qua  
 per se certissime ascendit ad dimetiē-  
 das altitudines Luna, & solis, & in  
 intermediarum planetarum, & forte etiam Martis, redditur  
 incerta, & titubans. Rem oculis subiiciamus. sit dati loci  
 circulus verticalis primus ZPO. in cuius plano circulus ter-  
 re AB. circa centrum C. diameter naturalis horisontis sit  
 PAO. orbis vaporum XVN. qui secetur à diametro natura-  
 lis horisontis in puncto N. Quoniam orbis vaporum crassior  
 est superiore aere, primusq. suscipit emphasim lucis ex Alba-  
 zeno lib. de crepusculis sit ad ipsum refractio formarū visibi-  
 lium à calo superioreq. aere venientium; estq. refractio ad  
 perpendicularem. refrangatur ergo ex puncto N. quouis for-



\* In spha.  
 Sacre bole.  
 \* In Epist.  
 astron. Ty.  
 & supra in  
 1. lib. her.  
 2. p.  
 \* In eorum  
 narratione

\* Alhaz li.  
 7 p 14 vi-  
 tello lib. 2.  
 prop. 14.



ma visibilis ad A. ut sit nempe linea refractionis  $NA$ . erit itaq. angulus  $ANC$ . refractus, quem continet scilicet linea  $AN$ . refractionis cum perpendiculari  $CN$ . minor angulo, quem linea incidentia indirectum protracta continet cum eadem perpendiculari  $CN$ . sit ergo angulus  $CNX$ . quem cum perpendiculari  $CN$ . continet linea incidentia in directum protracta: protrahatur ergo  $XN$  vsq. quo secet circumferentiam caelestem, vel superiorem saltem orbe vaporum  $ZOM$ . secet itaq. in  $M$ . erit  $M$ . infra  $O$ . cum  $XN$   $M$ . recta secet  $PAO$ . horizontem in  $N$ . sitq.  $XN$ . supra horizontem; erit  $NM$ . infra: erit ergo  $M$ . infra horizontem naturalē loci  $A$ . et tamen videbitur ab oculo  $A$ . cum ad illum refrangatur ex hypothesis. & quo crassiores fuerint vapores maior erit refractionis, eoq. maior refractionis ad perpendicularem; maiorq. ideo anticipatio ortus phaenomeni. refractionis ergo impedit quominus methodus exposita distantiam à centro terrę phaenomeni certam exhibeat; etiam cum parallaxis constet, & locus verus à viso discerni potest. quantò ergo incertior dum refractionis cum parallaxis incertitudine coniungitur?

#### C A P V T X X X I V.

Secunda demonstratio Santutij, vel potius confirmatio, & explicatio maior præcedentis.

**S**ecunda ratio Santutij, vel confirmatio, & explicatio maior primæ, quæ ab ipso affertur conglobata cum prima est, quoniam si stella fuisset in altitudine semid. ter-



re 34., maiore scil. altitudine lune secundum Ptolomei dimensionem, exhibuisset in parallelo declinationem habente australi g. 21. 10. differentiam morę super horizontem naturalem, & rationalem min. 21. horę : at nullam exhibuit differentiam, ergo fuit multo eleuatioꝝ luna; immo & Venerę; aliquam enim & in eius orbe differentiam morę exhibuisset. quinimo in octaua potius sphaera fuisse colligit; quia cum carentia differentię omnis inter dictas moras coniungebatur maxima scintillatio; qua in re vincebat fixas omnes alias. Probat ergo futuram fuisse differentiam inter moras dictas minut. 21. hunc in modum. Proponit cap. 19. operisam figuram, in qua diligenter diuidit in gradus meridianum: itidem pari diligentia diuidit parallelum, in quo apparuit stella, ductisq. d. ametris horizontis naturalis, & rationalis nititur ostendere ex descriptione ipsa inter diametros ductas naturalis, & rationalis horizontis intercedere vtriusque g. 2. 32. circuli paralleli, vt tota sit differentia g. 5. 4. quos in horas versos importare dicit in eo ipso parallelo min. 21. At quoniam probatio ex dimensione figurę est mechanica, non geometrica, postea geometricam probationem subiungit, quam vnā ego considerabo, & expendam. Figuram autem meam retinebo ad euitandam multiplicationem figurarum, quia ea ipsa representabit id totum, quod is Vir in demonstrando ponit ob oculos; satis enim illi est triangulum EPB. in figura nostra cap. 30. in figura autem Santutij IOS. inter diametros scilicet horizontis naturalis, & rationalis, vt sit punctus I Santutio communis sectio diametri paralleli, in quo phenomenon mouetur cum diametro horizontis naturalis; at mihi eadem sit punctum P. & communis sectio



Etio eiusdem diametri paralleli cum diametro horizontis ratio-  
 nalis sit Santutio punctum O. m. hi punctum E. perpendicu-  
 laris vero diametro horizontis rationalis sit illi IS. m. hi BP.  
 qua perpendicularis est penes ambos æqualis sem. terra, æg au-  
 tem PEB. in nostra figura. IOS. in figura Santutij est æ-  
 qualis angulo, quem continet semidiameter horizontis ratio-  
 nalis Pisarum cum semidiametro æquinoctialis: nempe grad.  
 45. 30. ut ambo triangula sint similia nedum; sed æqualis  
 laterum, ut iure merito possimus applicare nostra figura de-  
 monstrationem Santutij. faciamus ergo DL. partium 34.  
 quarum PB. est unius; progressus deinde eius est. angulus  
 EBP. est rectus, & EP. sin. totus est 60000. ita ille s-  
 at ut nostra nunc ferunt tabule est 100000. angulus au-  
 tem BEP. est 46. 30. quocirca eius. sinus est 43522.  
 quarum partium sinus totus est 60000. at quarum est  
 100000. earum erit is sinus 72537. est vero PB. semi-  
 diametro terra æqualis ex dimensione Santutij 5011. quo-  
 niam itaque quarum partium EP. est 100000. earum est  
 PB. 72537. quarum etiam PB. est 5011. earum ex regula  
 aurea erit EP. 6908. tot scilicet milliarium, & quoni-  
 am DL. continet quater, & tricies. PB. scilicet milliaris  
 5011. erit ipsa itaque mill. eorundem 170374. & eius da-  
 pla scil. diameter lunaris 340748. vocat ipse diametrum  
 meridiani in orbe lunari. eius circumferentiam supputat ex  
 proportionem Archimedis 22. ad 7. circumferentiæ ad diame-  
 trum, erit itaque circumferentia milliariorum 1070922.  
 2/7. quot millaria (abiecta minutia) partiendo per 360. col-  
 ligit singulos g. eiusdem meridiani lunaris esse mill. 2974.

mibi autem proueniunt mill. 2974.  $\frac{141}{185}$  scilicet 2975. pro-  
ximè: at retineamus numerum Santutij. diuidit is postea  
numerum 6908. (quot mill. inuenta est EF.) per 2974.  
quodq. prouenit pro numero graduum suscipit quot sit arcus  
meridiani dicti, qui arcus intercipitur inter utrunque ho-  
rizontem naturalem, & rationalem; at in circulo parallelo,  
qui nobis erit circa semidiametrum DL. vult singulis gra-  
dibus addenda esse quinq. minuta, & quoniam fractio  $\frac{180}{1437}$

Santutio importat minuta 22. erunt in parallelo gradus in-  
tercepti 2. 32. addenda verò esse minuta 5. in singulos gra-  
dus probat, quoniam parallelus, cuius declinatio est grad. 21  
10. obtinet proportionem ad meridianum quam 11. ad 12.  
vnde concludit singulos meridiani gradus obtinere minuta  
quinq; amplius, quàm gradus paralleli dicti; gradus verò 2  
32. duplicati faciunt grad. 5. 4. qui in tempora con-  
uerfi important minuta horæ 21. tanta est dif-

ferentia inter moram super horizonte

naturali, & moram super

horizonte rationali in

altitudine à cē

tro se

vid. terra 34. ex vestiga

tione Santutij (nem-

pè falsa) ut

mox vi-

de-

binus.





## CAPVT XXXV.

Solutio secunda Rationis Santutij, manifestatioque falsitatum in ea contentarum.

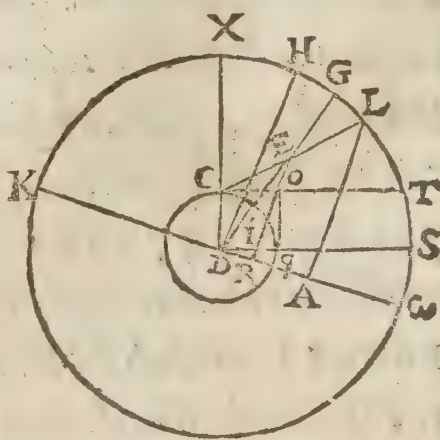
**S**olutio huius secunda rationis ipsa per se patet ex dictis in cap. 31. pariter enim hac cum illa ratione soluitur, cum utraque eadem æquiuocatione inuoluatur: fit enim comparatio à Santutio moræ super naturali horizonte cum mora super rationali in eodem parallelo: at facienda erat moræ super naturali horizonte in parallelo veri motus, cum mora super rationali horizonte in parallelo visi motus, ut iam declarauimus satis superque. neque est cur quicquam explicationi illi addamus, ut lubet nunc ostendere falsam assumptionem viri, dum differentiam inter moras minorum 21. asserit, atq. fallacem esse rationem, qua illam probauit sit ergo ad prodendam falsitatem assumptionis hac contraria propositio.

## Propositio.

In altitudine semidiametrorum terræ 34. Phenomenon non pateretur differentiam inter moram super horizonte naturali (moram scil. quæ obseruatur) & moram super horizonte rationali paralleli, in quo visitur, maiorem tribus minutis, & insuper 32. secundis.

Repono figuræ cap. 30. partem cum hac variatione. in puncto E ponitur phenomenon & t ducta recta DEG. sit G. locus phænomeni verus, ductaque CEL. sit L. locus visus intelligitur præterea ducta perpendicularis ER. à puncto E.

ad





# 568 De tribus novis Stellis

## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	170374.	94176.	160451.

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	170374.	33628.	57292. proxime.

In triangulo deinde DIR. rectangulo dantur duo anguli acuti IDR. DIR hic quidem g. 46. 30. cuius sin. 68835. & datur latus DR. mill. 57292. dabitur ergo & latus RI. mill. 54368. ex subiecta operatione.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
72537.	57292.	68835.	54368.

Si detrahatur ergo RI. mill. 54368. ex RE. milliarius 160451. restabit IE. mill. 106083. & reperta est quoque OI. mill. 6808 ergo relinquitur OE. mill. 99175. redigantur nunc EI. EO. in partes quarum RE. est 1000000. ex regula scil. aurea, ut sequentib. duabus operationibus.

## Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
160451.	100000.	106083.	66115.

Huius sinui verso respondet arcus grad. 70. 11. 37. duplus arcus 140. 23. 14.

## Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
160461.	100000.	99175.	61810.

Huius sinui verso respond. arcus g. 67. 33. duplus arcus 135. 6.

Mora ergo super horizonte naturali in circulo veri motus est grad. 135. 6. qui gradus in tempora versi important

horas 9. 0. 24. At mora super horizonte rationali in circulo  
motus visi est hor. 9. 4. ex Santutio; discrepantia ergo esset  
tantum minut. 3. 32. iuxta eius calculum, & iuxta no-  
strum min. 7. tempus ergo ab ortu ad meridianum discrepa-  
ret tantum minutis 3.  $\therefore$  ad summū, vel m. 1. 45. circiter,  
quas differentias temporis in spatio horarum 4.  $\therefore$  quis ob-  
seruaret? sed ad rem nostram, multo ergo est minor differen-  
tia inter moram obseruatam sensu stellæ supra horizontem,  
& morā super horizonte rationali paralleli motus visi in al-  
titudine semid. 34. quā minutorum 21. ut dicebat San-  
tutius. At facta collatione motus super horizonte naturali,  
vel rationali eiusdem circuli motus veri esset sanè differen-  
tia minut 21. 9. ut fermè dicit Santutius: at nihil minus  
quā huiusmodi collationem is excogitauit; nam cum paral-  
lelo, cuius declinatio est 21. 10. non 19. 39. is contulit ob-  
seruatam visu moram super naturali horizonte. Consideremus  
nunc fallaciam rationis Santutij. reperit is ergo unicui-  
que gradui circuli maximi (vocat ipse meridianum) in orbe,  
cuius semidiameter continet 34. terræ semidiametros; respon-  
dere milliaria 2974. quorum semidiameter terræ est 5011.  
& hucusq. rectè: at per eum numerū 2974. diuidit rectam  
OI. & asserit prouenire in quotiente numerū graduum inter-  
ceptorum inter semidiametros horizontum naturalis, & ra-  
tionalis, (si singulis gradibus adijcerentur quinque minuta)  
in circulo parallelo circa semidiametrū nunc RE. at quis ad-  
mittat rectam OI. equalem esse arcui circuli, quem subten-  
dit ut ex eius diuisione per numerum milliarium unius  
gradus eueniant gradus arcus subtensi? est error Mathema-  
tico indignus; & demiror hunc lapsum in homine, qui in Pro-

Fallacia ra-  
tionis San-  
tutij.

Santutij lap-  
sus.



alius eius  
error.

loma eo usque versatus fuit, ut ex usu figure sectoris constat, & ex aliis eiusdem dictis fallaci ergo ipse via perrexit; cum certa, & plana, quam nos percurramus, adesset. Noto etiam alium errorem Santutii. Estque parallelum ab æquinoctiali distantem in austrum g. 21. 10. esse ad meridianum ut 11. ad 12. quod falsum est, si exactè loquamur. nam proportio circumferentiæ ad circumferentiam est ut diametri ad diametrum, adeoque semidiametri ad semidiametrum. paralleli autem dicti semidiameter est 93869. quarum partium semidiameter meridiani est 100000. probo etenim in sphaera, parallelus distans grad. 21. 10. ab æquinoctiali distat à polo grad. 69. 50. adeoque sinus arcus grad. 69. 50. est eius semidiameter, sicut sinus quadrantis, nempe sinus totus est semidiameter meridiani. nempe meridianus cum transeat per polos parallelorum, eos bifariam secat, (prop. 15. p. spher. Theod.) scilicet sectio communis est diameter paralleli, secatque ad angulos rectos eadem prop. diameter ergo meridiani. est ad angulos rectos diametro paralleli, proindeque semidiameter paralleli est sinus arcus meridiani inter parallelum, & polum, scil. nunc g. 69. 50. cuius arcus sin. est 93869. ut dicebam. est itaque proportio semidiametri paralleli ad semidiametrum meridiani proindeque circumferentiæ ad circumferentiam, ut 93869. ad 100000. nimirum proximè ut 15. ad 16. non autem. 11. ad 12. ut dicit Santutius. Quæ ad affluentiorē doctrinam dixisse volui, interimque dissertationē hic cum Santutio claudā, & cum reliquis scriptoribus, qui stellam eandem in Cælo posuerunt; ipsi enim vel sola auctoritate reliquorum nituntur, vel sola assertione, quod parallaxi caruerit, contenti sunt. at parallaxim

Minnulli ipsorum solo visu ex finitimis stellis fi-  
 xis aestimauerunt, quæ estimatio quàm infirma,  
 & fallax sit in tanta præsentis indagi-  
 nis subtilitate ex dictis hucusque  
 tum in præsentis opere, tum  
 in Antitychone satis,  
 superque consti-  
 tit. Deo. &

Deipa-

re

Virgini gratias.

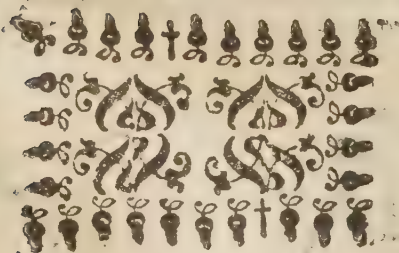
Die Deci-

ma Iunij

1614.



L A V S D E O.

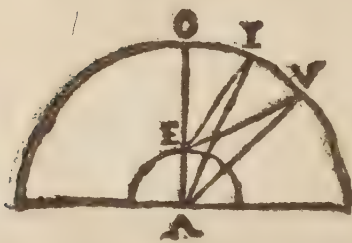




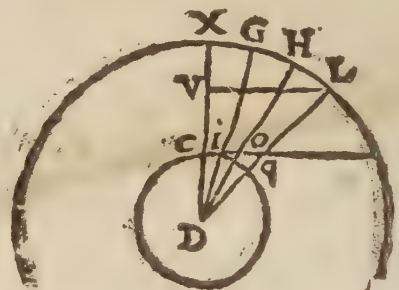


Ad Pag. 271.

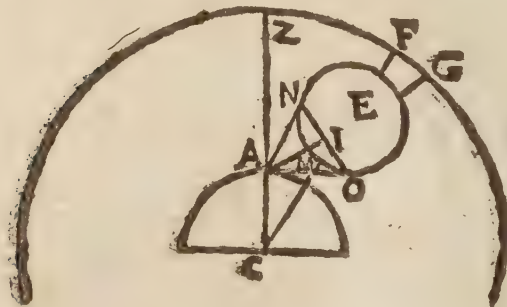
Ad Pag. 493.



Ad Pag. 522.



Ad pag. 507.



Ad pag. 360.



# I N D E X

## R E R V M P R A E C I P V A R V M.

### A



**B B A S** Maurolicus. vide Franciscum Maurolicū.

Adamus Vrsinus Norimbergensis quas altitudi-  
nes exhibuerit stellæ anni 1572. p. 31. eius ob-  
seruatio collata cum obseruatione Hagecij red-

dit stellam sublunarem pag. 96.

**Aer.** de eius altitudine opiniones variæ. Santutij pag. 523. re-  
quiritur pag. 524. Clauij. Cõimbricentium. Gloriosi. pag.  
525. Thomæ Barduardini pag. 529. opinio Authoris, quæ  
fert summam aeris altitudinem à centro mundi esse semi-  
diametros terre 26  $\frac{22}{133}$  idest 27. proximè. fundamēta eliciē

dæ aeris altitudinis quattuor referūtur penes diuerfos Scri-  
ptores pag. 526. quantum probatur Authori. pag. 530.

**Altobellus** Veronensis reponit ortum stellæ anni 1604. in die  
9. Octobris pag. 389.

**Andreas Nölthius** credidit stellam anni 1572. fuisse subluna-  
rem pag. 2. eius traditio de stellæ declinatione pag. 43. &  
de altitudine, & longitudine pag. 47.

**Annibal Raymundus** credidit, stellam anni 1572. fuisse an-  
tiquam, scilicet xj. Cassiopeiæ, cuius species aucta sit ex va-  
porum interiectione p. 359. reprehensus à Ioanne Baptista  
Benedicto. ibid.

**Antonius Laurentinus** reprehensus à Keplero, & iure p. 500.  
errores eius detegūtur in Mathematicis pag. 502. 503. vsq;

D d d d fer-



- fermè ad 515. delusus ab Italo quodâ opere lingua rustica Patavina scripto p. 505. Rationes eius solutæ p. 506. 519. 511.
- Antonius Santutius Mathematicarû olim in Pisano Gymnasio professor. pag. 336. magno conatu aggressus est demonstrare Cometas omnes, & fuisse, & futuros esse supra Lunâ ibidem Sex phænomena observavit sua tempestate ibidem In historia stellæ novæ anni 1572. de eius incremento valde discrepat à cæteris. p. 339. De figura, quam cum stellis Cassiopeiæ conficiebat discrepat à multis ibidem. observatio eius altitudinis meridiane stellæ collata cum Hainzelij observatione demonstrationem suppeditat, quòd stella ea fuerit sublunaris. pag. 341.
- Observationes eius non verè existimandæ sunt cum repugnent cæterum omnium observationibus. pag. 344. vsq. ad 358.
- Rationes eius adducuntur, & solvuntur pag. 344 vsq. ad 350.
- De stella anni 1572. At de stella anni 1604. afferuntur. pag. 588.
- Errores.* facit sinum æqualem suo arcui p. 355. facit æquales parallaxes verticales eiusdem phænomeni in longè diuersis eiusdem à vertice distantis ibid. inconstantia notatur pag. 354. altitudinem ab Horizonte naturali numerat ab Horizonte rationali pag. 353. parallelum motus diurni stellæ facit distare à vertice Pisarum grad. 36. quod esse nequit, falsitas descriptionis intoleranda pag. 521. ex eius dictis sequeretur, semidiametrum vnicam terræ continere semidiametros eiusdem terræ 5600. vel saltem semidiam. 13. pag. 522. facit summam vaporum altitudinem mill. 12. p. 523. causa erroris ibidem. Non rectè explicat methodum adhibitam pag. 539. & seq.
- Aristoteles non est spernendus in historia rerum naturalium.

pag. 232. non primus ipse posuit elementum ignis, vt dicit

Tycho p. 233. non facit Cælum durum, neq. liquidū. ibid.

Arnerius dicit stellam anni 1604. die octaua Octobris apparuisse absolutam; at antea ab initio mensis subdubiam. pag. 389. vide Paulum Arnerium.

Augustæ poli Altitudo grad. 48. 22. pag. 23.

## B

**B** Althassar Caprius vidit stellam anni 1604. primum die x. Octobris cum octaua non vidisset; at nona fuit Cælum nubilum Patauij. pag. 389.

Brenggerus stellam anni 1604. immotam ponit p. 392. de observationibus eius. pag. 395.

Brungerus in Alsatia obseruauit stellam anni 1604. eius observationes ex Keplero. pag. 395.

Brunorius Chius natam dicit stellam anni 1604. die x. Octobris. pag. 389.

Byrgius Automatopæus Imperatoris obseruauit stellam anni 1604. eiusq. observationes ex Keplero. pag. 395.

## C

**C** Hristophorus Clavius auctoritatē magnā cōciliauit opinionioni, quod stella anni 1572. fuerit celestis p. 1. vir maximus, & celeberrimus in Mathematicis p. 333. at in pertractione de ea stella negligenter versatus est ibid. vt cōmunem omnium obseruatorum sententiam Pridiani tetatus est, cum ab ea omnes fermè alij valdè recesserint. pag. 334. & 335.

Christophorus Rothmannus Mathematicus Landtgrauij. p. 50. reperit altitud. poli Casellis grad. 51. 20. pag. 81. at



retraxit ad grad. 51. 19. pag. 82.

Copernicus; vide Nicolaum Copernicum.

Cornelius Gemma stellam anni 1572. cælestem facit pag. 16. de origine stellæ non eadem semper dixit pag. 17. quæ de eius altitudine scripserit p. 32. de distantia à stellis aliquibus fixis pag. 46. 38 de Declinatione, & Ascensione recta p. 44. de longitudine, & latitudine 48. obseruatione eius collata obseruatione Hainzelij reddit sublunarem stellam. pag. 83.

Crabbus dedit motum tardissimum stellæ anni 1604. p. 392. obiurgatur à Keplero acriter ibidem. ignotus ex scripto auctori: at obseruationes Kepleri fauere eius positioni de motu stellæ anni 1604. pag. 505.

Cypriani Leouitij, quæ de stellæ altitudine pag. 47.

## D

**D**avid Fabritius reputauit stellam anni 1600. nouam p. 369. obseruauit in Ostfrisia stellam anni 1604. reposuitq; in grad. 17. 37. vel 17. 40. Sagittarij pag. 397.

Digesseus. Thomas Digesseus nobilis Anglus Cantienfis credidit stellam anni 1572. fuisse cælestem, duabusq; rationibus præbavit p. 320. & 322. quæ rationes iisdem in locis soluuntur.

## E

**E**lias Camerarius stellam facit cælestem, eiusq. ratio. pag. 319.

Erasmus Rheinoldus obseruauit sub poli altitudine grad. 51. 18. stellæ anni 1572. altitud. maximam, & minimam p. 31. longit. & latitud. pag. 47.

Errores Kepleri. vide Ioannis Kepleri errores.

Errores Santutij. vide Antonij Santutij errores.

Errores Tychonis. vide Tychonis errores.

## F

**F**ranciscus Maurolicus obseruauit stellā anni 1572. Mes-  
sanæ pag. 32. quam altitudinem meridianam maximā  
posuit ibidem. quam declinationem, & quam ascensio-  
nem rectam pag. 42.

Franciscus Vallesius credidit stellam anni 1572. fuisse anti-  
quam ex attracto vapore obauctam. pag. 2. Vnus eam non  
credit ortam anni 1572. pag. 17.

## G

**G**eorgius Buschius. obseruauit Erfordiae sub altit. poli gr.  
51. 10 altitudinem maximam, & minimam stellæ anni  
1572. pag. 31. distantiam eiusdem à stellis Cassiopeiae p.  
36. declin. pag. 43.

Gulielmus Ianfonius. credidit stellam anni 1600. in Cygno  
fuisse nouam pag. 369.

## H

**H**Agecius vide Thadeum Hagecium.

Haingelius vide Paulum Haingelium.

Herlicius motū dedit stel. 1604. licet tardissimū. p. 392.

Hieronymus Munosius Hispanus obseruauit Valentiae stellam  
anni 1572. pag. 32. arbitratus est stellam celestem pag. pri-  
ma: altitudinem maximam, et minimā quas posuerit p. 32.  
quam distantiam à fixis tribus p. 36. quam ascensionem re-  
ctam, & quam declinationem pag. 44. longitudinem, & lati-  
tudinem pag. 48. obseruatio eius altitudinis maximæ cum  
obseruatione Maurolici collata facit stellam sublunarem p.  
105. Item collata cum obseruatione Cornelij Gemmæ pag.  
107. Item collata cum obseruatione Adami Visini p. 108.  
Censura aliquarum eius obseruationum pag. 120.



**I**oannes Bapt. Benedictus credidit stellā anni 1572. caruisse omni parallaxi p. 359. cōfutat sententiā Raymundi, quod fuerit antiqua; at ex adiuncto vapore aucta specie sit ibid. & seq. nihil concludit eius ratiocinatio contra nostram positionem, etiam si tota concedatur p. 361. at præterea in multis peccat eius ratio, erroresq; deteguntur pa. 362. & seqq. Ioannes Beyerus credidit stellam anni 1600. in Cygno esse nouam pag. 369.

Ioannes Camillus Gloriosus nouissimè de Cometis elegans volumen edidit pag. 516. methodum inuestigandæ altitudinis phænomeni ex differentia moræ super horizonte naturali, & rationali, restrictam tradidit ad æquinoctialem pag. 540. & quæ sit eius traditio p. 541. reprehenditur vero traditio, vt nimis restricta pag. 542. altitudinem aeris facit solum mill. 41. ad summum 100. vocat reliquum Æthera p. 525. qui non sit substantia discretus ab aere: sed tenuitate, & puritate. ibidem.

Ioannes Keplerus egit de stella in Cygno in appendice ad librum de noua stella in serpentario pag. 368. dicit fuisse tertia magnitudinis ibid. fuisse nouam testatur, & probat pag. 369. at non plenè probat p. 385. & seq. Obseruationes de ea pag. 369. 370. 371. contendit fuisse cælestem pag. 372. at ratione prorsus inefficaci, vt ostenditur 373. negligentia Kepleri in obseruatione stellæ anni 1600. pag. 374. negligentia eiusdem in deducendo ex obseruationibus loca stellæ eiusdem ad Eclipticam, & ad æquinoctialem p. 378. *De stella anni 1604.* Kepler. obseruauit distantiam dictæ stellæ à varijs fixis p. 393. altitudinem eius meridianam Præge grad. 18. 47. vel 48. vel 49. p. 396. eius inconstantia in di-

in distantia stellæ à centro statuenda pag. 397.

*Kepleri errores.* Illatione falsa utitur pa. 399. utitur fallaci  
 ratiocinio pag 400. alij plures notati pag. 401. vsq. ad 408  
 In differentia latitudinis matutinæ, & vespertinæ stellæ fuit  
 valdè diminutus pag. 422. item in differentia longitudinis  
 pag 424. ab re loquitur. pag. 432 & 461. improprie 423  
 contra causam suam 435. falsitas, vel obseruationum eius,  
 vel propositionū ibid. itē falsitas fundamēti p. 436. Calculi  
 438. falsitas assertionis, ac demōstrationis eius 439. & seq.  
 alij errores notati 444. 445. 446. 447. inuoluit se 448. falsa  
 descriptione utitur 450. repugnantia in d. suis 458. ipseflu-  
 ra 467. Dicit pter modulū subiecti augeri accidens ex Pro-  
 tomei hypothesi; at fallitur 483. reprehendit Laurentinum  
 505. eidem respondit 506. rapitur à stili affluentia. & à fæ-  
 cunditate ingenij 509. est hoc æuo celeberrimus ibid. ratio-  
 nes eius pro stellæ cælesti sede mathematicæ 426. Physicæ  
 487. soluūtur mathematicæ 429. soluuntur naturales. 487  
 Iosephus Blancanius in lib. de sphaera asseruit stellā anni 1604  
 fuisse cælestem; at ex aliorum authoritate, non sua demon-  
 stratione pag. 491. post eius libri editionem vidit Antity-  
 chonem, & quomodo eum excepit. ibidem.

K

**K** Eplerus. vide Ioannem Keplerum.

L

**L** Andtgravius Hassiæ vide Vuillelmum Landtgrauium  
 Hassiæ.

M

**M** Aurolicus vide Franciscum Maurolicum.  
 Messanæ alt. poli g. 38. 30. ex Mauroli. assertiōe. p. 60.  
 Metho-



**M**ethodus inuestigandi remotionē phænomeni à cētro ex differentia morę super horizonte rationali, & super horizonte naturali est (per se ipsam si cōsideretur) subtilissima p. 516. magnaq; debetur eius authori laus, qui dicitur fuisse Cardanus ibid. At non accomodatur, eidem inquisitioni, cum sumus incerti, vtrum phænomenon parallaxim patiatur necne pag. 551. vera methodi traditio, quæ sit p. 543. & seq.

**M**ichael Cognetus quibus rationib. probet stellam anni 1604 fuisse cælestem, vtq; eæ soluantur pag. 491.

**M**ichael Meßlinus in inspectione astrorum plurimum exercitatus p. 369. hæsitaui, vtrum stella anni 1600. in Cygno fuerit antiqua, an noua ibid. in eam demum sententiam inclinauit, vt antiquam, & in eodem semper loco visam crederet, idq; rationibus etiam adductis confirmauit ibid.

**Munofius**. vide Hieronymum Munosium.

## N

**N**icolaus Copernicus falsam positionem de motu terræ amplexus est p. 48. quę opinio nunc est damnata ab Ecclesia Catholica Romana p. 484. non potest eius via (nisi suis principijs repugnet) demonstrationes calculi lineares exhibere, nec exhibuit vnquā ferè Copernicus p. 480. & seq. aduersatur naturalis philosophiæ Criterio, quod demonstratur p. 472. rationes ex re ipsa ductę eandem sententiam demoluntur, quę quinque afferuntur pag. 473. vsq; ad 482. Ratio pro Copernico adducta à Keplero p. 483 eius solutio ibid. licet Copernicus falsam hypothesim susceperit; tamē multa præclara in opere suo astronomico posuit, quę gloriam illi conciliant, ac plurimā astronomorum gratiā pag. 486.

**N**ouitas stellę anni 1600. vide stellam anni 1600.

Para-



## P

**P**arallaxis. demonstratur ex ea tùm stella anni 1572. sub-  
lunaris 24. demonstrationib. p. 225. tùm stella añi 1604  
p. 426. est Probl. secundū p. 499. cætera de parallaxi q̄-  
rantur in indice Theorematum, & Problem.

**Paulus Arnerius** stellam, & ipse 1604. cælestem tuctur, ratio-  
nesq. eius p. 491. ac solutiones earum ibid. vide Arneriū.

**Paulus Hainzelius** obseruauit quadrante magno ex præscripto  
Tychonis constructo. p. 276.

## R

**R**efractionis figura p. 58. Incidisse in nonnullas obserua-  
tiones detegitur p. 104. & alibi

Refraçtio ad Horizontem perturbat obseruationem  
exactam moræ super horizonte naturali pag. 561. demon-  
stratioq. rei ibid. & sequenti.

## S

**S**antutius. vide Antonium Santutium.

**S**tella in Cassiopeia visa fuit cælestis, & noua secundū  
Tych. Landegrauium Hassiæ, aliosq. multos. secundū  
alios, scil. Franciscum, Vallesium, Annibalem Raymundū,  
Corneliū Frangipanum fuit cælestis, & antiqua, sed ob in-  
teriectum vaporē maioris, & nouæ speciē obtinuit. p. 1. & 2.

**Alij. Theodorus Graminetus, Andreas Nolthius, & naturales**  
philosophi ferè omnes infra cælum fuisse, & nouam p. 1. & 2  
orta est anno 1572 ex omnium opinione excepto Francis-  
co Vallesio p. 17. Durauit fermè sesquianno p. 19 In ma-  
gnitudine nō omnes consentiunt; at maximè à reliquis dis-  
sentit Antonius Santutius. p. 337 Color eius varius descri-  
bitur p. 20. lumen, ac scintillatio p. 21. & de scintillatione e-  
tiam p. 338. motus eius fuit solum diurnus ex assertionē plu-



rium p. 49. at alij tribuerunt ascensionem per lineam rectā, Elias Camerarius, & Ioannes Dee p. 50. Georgius Buschius tribuit motum per epicyclum p. 51. alij motum vsq; gr. 19. tribuerunt ibid. author eorum sententiam suscipit, qui nullam motum præterquam diurnum assignant p. 52.

Demōstratur sublunaris ab authore demōstrationib. 24. quæ à p. 60. vsq; ad 222. singillatim exponuntur. & ex quinq. Probl. ducuntur, quæ posita, & demōstrata sunt in 1. lib. Antit. p. 53.

Stella anni 1600. in Cygno utrū fuerit noua, non consentiunt Scriptores pag. 369. & 386. nouitati subscribit author, & quamobrem 388. Cælestis asseritur à Keplero, & noua; at nulla ratione alicuius momenti 372. & seq. loca illi assignata à Keplero ad æquinoctialem, & ad Eclipticam, non prorsus verè esse assignata p. 378. & seq.

Stella in ophiuco, seu serpentario orta est anno 1604. ex omnium confessione p. 389. qua die, non æquè constat ibid. Duratio, progressus 390. figura, magnitudo, colores, lumē, scintillatio 391. Immobilitas, aut motus 392. obseruationes eius 392. & seqq. loca ad eclipticam varijs varia 397. ex obseruationibus kepleri deducit author diuersa ibid.

## T

**T** Hædus Hagecius credidit stellam anni 1572. esse Cælestem p. 1. rationes eius 325. quæ soluuntur à Tych. pag. 328. præterea ab authore 330. obseruauit Viennæ, cuius poli altitudo gr. 48. 22. p. 31. obseruationes eius habentur ibid. 31. & 36. aliquæ tamē eius obseruationes collatæ cū Tychois obseruationib. p. 91. & Adami Vrsini p. 94. reducunt stellam sublunarem. rationes eius, quibus ad collocandam stellam in octaua sphaera probat, eam cauisse parallaxim, sine tres. prima 325. secunda 326. tertia 327.

Theo.



Theodorus Gramineus credidit stellam anni 1572. esse sublu-  
narem . pag. 2.

Thomas Digelleus . vide Digesseum .

Tycho Brahe stellam anni 1572. cælestem fecit p. 1. collocat  
autem vltra Saturnum, & omnes planetarios orbes scil. in o-  
ctaua sphaera p. 241. lin. vltima eius obseruationes in primo  
scripto p. 25. item 37. & 39. in secundo scripto 27 & 37. &  
39. obseruauit Herritzuadij cuius loci latitudo est g. 55. 58  
pag. 25. tradit loca ad æquinoctialem nempe ascensionem  
rectam, & declinationem in primo, & secundo scripto p. 41.  
loca ad eclipticam scil. longit. & latitud. p. 46. rationes e-  
ius quod stella fuerit Cælestis phisicæ proponuntur, & sol-  
uuntur prima p. 227. secunda 229. tertia 231 quarta 232  
quinta 234. 235. mathematicæ rationes prima quæ est se-  
cunda comprobatio Tych. proponitur 236. soluitur 242.  
& seqq. & aliter adhuc 253. aliter adhuc 272. Ratio anne-  
xa, eiusq; solutio 292. tertia comprobatio eiusdem 294. so-  
lutio 296. quarta comprobatio Tychonis 309. solutio 310  
Alia ratio Tychonis 313. solutio 315. errores Tychonis no-  
tantur plures p. 282. & seq. item 303. & seqq. perstringun-  
tur obseruationes eius dictæ stellæ anni 1572. pag. 272. &  
seqq. Tycho soluit rationes Hagecij pro stellæ cælesti sede,  
vt inefficaces p. 328.

## V

VAllesius . Vide Franciscum Vallesium .

Vuillelmus Landtgravius Hassiæ . Instrumenta sua  
astronomica celebrat in literis ad Peucerū p. 80. tan-  
tum abest, vt illa eleuet, veluti ipsi tribuit Tycho ibid. pro-  
fitetur altitudinem Poli Casellis à se diligenter obseruatam  
esse grad. 51. 18. contra quàm illi tribuat Tycho ibid. ob-



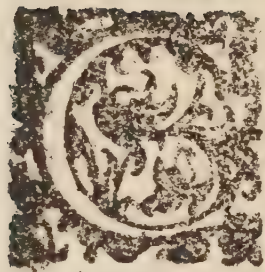
seruationes eius stellæ 157. 158. 159. 160. 161. 162. 163. 164. priores quarū obseruationum fuerunt diligentes, posteriores non æquè ex confessione eiusdem Landigrauij p. 168. in posterioribus detegit aliquos errores author p. 177. in conclusione. Plures eius obseruationes collatæ cum aliorum obseruationib. reddunt stellam sublunarem scil. cum Tychonianis p. 76. 127. 124. 138. 143. 148. 153. 159. 163. 167. cum obseruation. Elię Camerarij p. 91. cum obseruat. Georgij Buschij p. 99.

# I N D E X

## THEOREMATVM, ET PROBLEM.

Selectiorum.

### T H E O R E M.



*C*um à duobus terra locis conspicitur aliquod phænomenon, etiam si fuerit stella fixa, efficitur triarculum ex duab. lineis radialibus, & corda arcus terrestris circuli maximi inter ea loca intercedentis p. 54. et 1. Lēma.

Anguli ad basim eiusdem trianguli scil. quos continent corda, & lineæ radiales, nunquam sunt maiores duob. rectis angulis; sed semper ex geometrica acrimia minores; ex sensus autem æstimatione, in octaua sphaera existente phænomeno, sunt æquales pag. 55. Lemm. 2.

Anguli eodem, cum phænomenon refractionem patitur efficiuntur maiores duob. rectis, & figura pro triangulo efficitur pentagonum irregulare pag. 58. deduci propositio pro corollario potest. ibi ex demonstratione quarti Lemmatis.

Phænomenon carens omni proprio motu, solumq; motum. versens di-



una in locis omnibus inter se periscis, eandem semper parallaxim retinet; modo parallaxim patitur pag. 55. est 5. Lemma.

Si duo observatores ex duob. diversis terra locis observent eodem temporis momento idem phenomenon, arcus maximorum circularum per vertices observantium, & loca phenomenon visa ducti, sese intersecant in loco eiusdem phenomenon vero pag. 113. Lemm. A.

Cum maior fuerit distantia visa à vertice, quam vera phenomenon differrentia intercedens est parallaxis: cum minor, differrentia est refractionis pag. 114. Lem. B. C.

Potest multis modis accidere, cum phenomenon ab eadem stella fixa ex parallaxi lunari mutet visam distantiam conspectu discrimine in superiore, & inferiore meridiani semicirculo, & idem ex parallaxi maiore quam lunari, utrobique eandem retineat ab eadem fixa distantiam visam pag. 245.

Cum sumus incerti, utrum phenomenon parallaxim patitur, non licet ex mora super horizonte naturali eius à centro distantiam certo deducere. pag. 551 Theorem.

In Altitudine semidiametrorum terrae 34. Phenomenon non pateretur differentiam inter moram super horizonte naturali (moram scilicet, quæ observatur) & moram super horizonte rationali paralleli, in quo consistit, maiorem tribus minutis, & 32. secundis p. 566.

Propositiones quæ in Theoria detegendi vitia sextantis, plures continentur cap. v. secundi lib. pag. 253. suppositio. Tria Lemmata. Propositionio 1. cap. 6. pag. 263. suppositio 1. Propositiones decem, quarum sex Problemata sunt.

Determinare, quomodo phenomenon, quod solo matu diurno feratur secundum visum locum, eandem distantiam à polo retinere possit eadem die post aliquot horas, etiam si parallaxim patitur pag. 331.

Septima propositio primi libri Elem. demonstratur in arcibus circularum maximorum pag. 375.



*Sinus versus cuiusvis arcus, & excessus secantis eiusdem arcus non possunt esse aequales secundum Geometricam veritatem, & acriuiam pag. 405.*

*Propositio Kepleri. Omnes parallaxes latitudinis in quocunq; gradu Eclipticæ lune versante, esse æquales, dumodo idẽ Eclipticę punctum in eadem poli altitudine sit in ortu. & luna æqualiter à visu distet. confutata ab Auctore p. 439. & seq. Ut sinus complementi altitudinum visarum inter se; ita sinus parallaxium verticalium ad illas altitudines inter se. supponitur autem phænomenon in diuerso recessu à vertice eandem retinere distantiam à centro terre pag. 493.*

### P R O B L E M.

**E**X data parallaxi verticali una scil. cum distantia visa à vertice, inuestigare distantiam phænomeni à centro mundi p. 64. ibi quinto queritur; at sæpius est repetita in opere hec operatio.

*Ex data differentia visarum altitudinum meridianarum eiusdem phænomeni duob. terre locis, quorum latitudinis differentia data sit, inuestigare parallaxim verticalem singillatim utriusq. loci p. 60. c. 12. expenditur autem quattuor ibi prioribus problematibus, & repetitur sæpè praxis in opere.*

*Data Phænomeni ascensione recta, & declinatione, nec non data ascensione recta puncti Eclipticæ in meridiano existentis, reperire distantiam phænomeni à vertice loci dati p. 120. ibi primo queritur. Et Angulum azimuthalem ibidem secundo queritur.*

*Determinare cum maior Parallaxis verticalis augeat distantiam visam phænomeni in eo verticali existentis ab eadem stella fixa, & cum minuat, & cū æquet distantia ab initio posita p. 243. Lemm.*

*Datis longitudinibus, & latitudinibus duarum stellarum earum inter se distantiam eruere p. 379. I. Probl. & 411. in Lemmate.*

*Inuestigare latitudinem phænomeni, cuius data sit distantia à stella fixa da-*



ea data latitudinis, cum notus sit quoq. angulus contentus à duobus arcibus circulorum maximorum, altero à stella fixa ad polum, altero à stella fixa ad Phenomenon pag. 381. Probl. 4.

Inuestigare longitudinem phænomeni, cuius sit data latitudo, & data distantia à fixa, quæ quoq; sit data latitudinis p. 392. Probl. 5. eadem inquisitio est pag. 411. in Probl. primo.

Inuestigare latitudinem phænomeni cum datur distantia eius à stella fixa, datur fixæ latitudo, daturq; differentia longitudinis fixæ, et phænomeni 401.

Data longitudine, & latitudine fixæ, & data latitudine phænomeni, ac distantia eius à fixa inuestigare phænomeni latitudinem p. 404. in Probl.

Eadem inuestigatio ex Planeta pro fixa p. 406. in Probl.

Nonagesimo gradu ab ortu existente quouis dato eclipticæ puncto indagare eius distantia à vertice loci, cuius data sit latitudo p. 437. in Probl. quod Probl. ibi restringitur ad principium piscium, & ad verticem Pragæ, at methodus procedendi est vniuersalis.

Existente nonagesimo gradu ab ortu principio piscium in altitudine poli grad. 50. 6. reperire parallaxim latitudinis phænomeni distantis à centro terræ semid. terræ 60. positi in grad. 18. Sagitt. secundum locum visum p. 442. probl. ibi secundum: verum licet ibi sit Problema restrictum, est tamen methodus communis.

Datis iisdem, reperire parallaxim longitudinis phænomeni scil. cuius sit data à centro mundi distantia 457. est Probl. 9.

Si duo terræ loca conferantur, quorum latitudines sex gradib. differant, sicq; phænomenon remotum à centro terræ semidi. 60. indagare quanta differentia futura sit inter loca phænomeni visa ambobus locis: supponitur autem tum distantia verticalis phænomeni à propiore vertice gr. 71. 11. pag. 466. in Problemate, quod Problema cum, & ibi restrictum, methodus est absolutæ.



*Datis duabus altitudinibus, seu datis duobus complementis altitudinum, & data differentia parallaxium verticalium, quæ ad eas altitudines fiunt; dabitur etiam utraq; parallaxis singulatim 494. proposit. secunda.*

*Inuestigare aream solidam terra pag. 531. probl. 1.*

*Inuestigare aream solidam sphaeræ continentis quattuor omnia elementa, seu concavi Luna pag. 532: probl. 2.*

*Inuestigare quantam esse oporteat altitudinem summam aeris, si aer mole æqualis futurus sit igni. 534. Probl. 5.*

*Data distantia phaenomeni à centro, datoq. parallelo, in quo vertitur diurno motu, & data cuiusvis propositi loci poli altitud. inuestigare differentiam inter moram phaenomeni supra horizontes loci rationalem, & naturalem in motu diurno p. 544 probl. 1.*

*Ex data mora super horizonte naturali dati loci, cuius scilicet latitudo data sit, & dato parallelo, in quo mouetur phaenomenon, inuestigare distantiam eiusdem phaenomeni à centro mundi p. 549. probl. 2.*

*Alia etiam Theoremata, & problemata reperiuntur in opere diversa.*

*Effugiunt aliqui errores oculos emendatoris, alicui diligentiam impressoris: a qua communi conditione non potuit opus hoc eximi. sunt aliquæ idcirco interpunctiones vitiatae, aliqua literæ inuersae, ut n pro u vel contra. alia in similes mutatae. ut t in r & vicissim, quorum, & consuetudine aliorum correctio legentium æquitati, & sapientia relinquitur. aliqua maioris momenti menda subiiciuntur.*

Err.	Em.	Err.	Em.
Pag. 114. lin. 17. visa quam	visa à vertice quam	391. lin. 18. Die sexta	Die decima septima
207. lin. penult. aerulam	aeruiam	418. l. 9. suppon. MZO. mus	supponitur (MZO vacat)
210. l. antep. distantia	distantia	433. l. 8. ostendit	ostendes
211. lin. 10. perieci	perici	471. l. 24. usque	usquam
312. l. 11. 13.	136.	493. l. 21. OEV. Altitud	OEV. compl. Altitud
264. l. 22. 01	91	lin. 22. OEL. altitud	OEL. compl. Altitud
125	125	lin. 23. A E V.	A V E.
931. l. 9. 15.	is	506. l. penult. & ult. M O.	N O.
348. l. 3. cum si	auterendum cum	507. l. 3 & 14 N O.	N O.
379. in figura. Punctum P	in circulo	551. l. 21. abundat (er)	
Eclipticæ debet esse X.			

538 ff. 74

348.















